







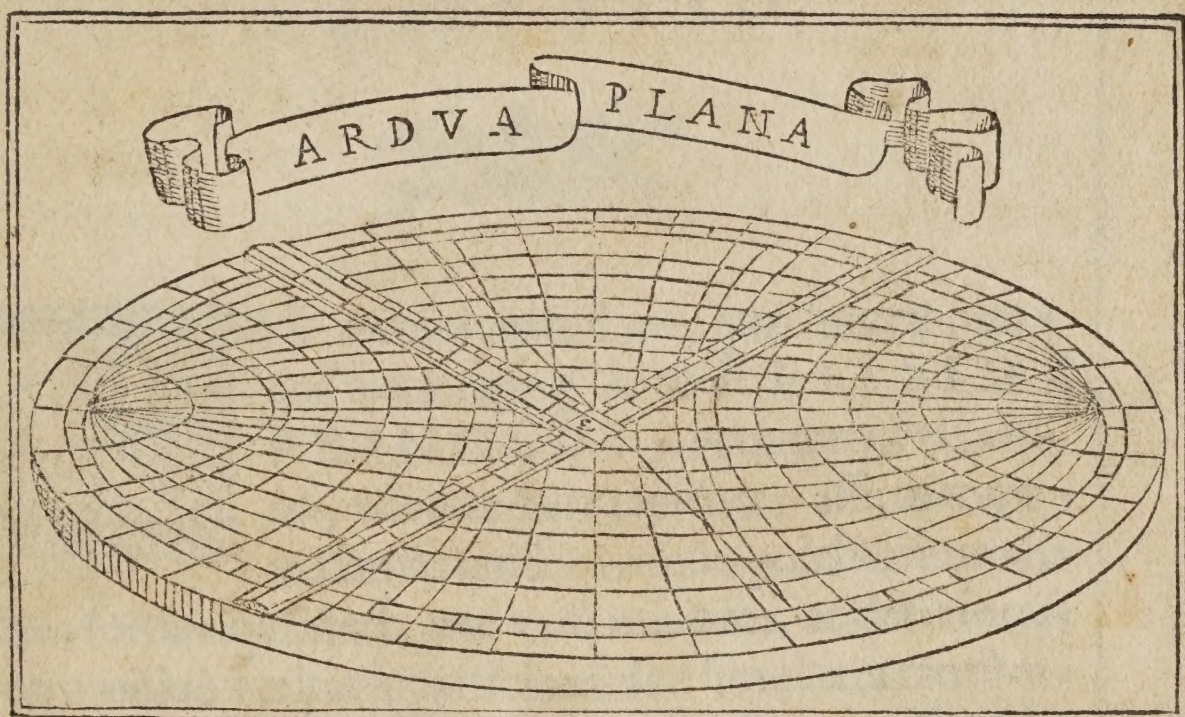
STILLMAN DRAKE



G V I D I V B A L D I  
E' M A R C H I O N I B V S  
M O N T I S

P L A N I S P H A E R I O R V M  
V N I V E R S A L I V M

T H E O R I C A .  
M O N T I S



P I S A V R I

Apud Hieronymum Concordiam.

D. M. LXXIX.

M. D. LXXIX

Superiorum Concessu. 1.5



LIBRARY

E. MARSHALL

MONTIS

PLANTINISPHARIORVM

VNIuersitatis

THEORICA



PISAVRI

Apud Heteronymum Concordiam.

D. M. LXXIX.

Superiorum Concordia.



A D O C T A V I V M  
FARNESIVM PARMAE  
PLACENTIAEQVE  
AMPLISSIMVM  
DVCEM

G V I D I V B A L D I  
E' MARCHIONIBVS  
MONTIS  
PRAEFATIO.



RES omnes, quæ fiunt, quæ futuræ, quæ-  
quæ factæ sunt (AMPLISSIME  
PRINCEPS) vel natura, vel fortu-  
na, vel arte fieri sapientes affirmarunt :  
maximas quidem, atque pulcherrimas na-  
tura, fortunaquæ fieri; arte verò minores, ac deteriores;  
non omninò veritatis participes, sed simulacra tantùm.  
Ars quippè, cùm non satis adhuc sibi factum esse videret,  
si ad eius præstantiam manifestandam multa, quæ  
à natura perfici nequeunt, absolvisset; multa quoquæ  
eodem, quo à natura fabricata sunt, modo esset imitata;  
adhuc tamen naturam superare contendens, peculiari  
quodam modo, quem natura attingere nequit, eadem  
prorsus omnia, quæ corporea mole, tùm naturæ,



tùm ipsiusmet inhærendo exemplari effinxerat, in sola planitie constituere, nobisq; eleganter repræsentare ausa est. figmentum sanè egregium; quippè quod vberri-  
mam humano generi affert vtilitatem; mathematicæ-  
què disciplinæ excellentiam mirificè extollit: hac enim  
ratione quamplurima mathematicorum inuenta illu-  
strantur; vt, quæ vix antea intelligibilia erant, sensu post  
modum facillimè apprehendantur. Non desunt huius  
rei testatissima apud Mathematicos exempla; quorum  
illud præcipuum citra controuersiam afferri potest, in  
quo vniuersa hæc præsens nostra contemplatio versa-  
tur. Mathematici primùm quidem cœlestem machi-  
nam propria figura elaboratam (quod ab Archimede  
præsertim egregiè præstitum fertur) nobis contemplan-  
dam obtulerunt; tùm ad cæli pulchritudinem pro libi-  
to intuendam; tùm ad ea, quæ cœlestibus motibus in-  
uestigandis necessaria videntur, faciliùs consequenda.  
quid enim ad sphæricos motus inquirendos ipsa sphæra  
oportunius? hac enim ita cœlum ipsum nobis repræsen-  
tatur, veluti si in ipsomet cœlo collocati essemus. Dein-  
ceps verò modum adinuenerunt faciliorem, exquisitio-  
remquè, quo eadem hæc omnia nobis conspicua redde-  
rentur; dictu quidem incredibile, ab omni tamen men-  
dacii nota alienum: vt simulacri effigie; imaginisquè  
immagine verum exemplar, variasquè eiusdem affectio-  
nes exactiùs cognoscerentur. idquè non ea duntaxat ra-  
tione, vt artis præstantiam extollerent; quin potiùs, vt  
absoluta magis huiusce rei notitia haberetur. Cùm enim  
animaduertissent sphæram ipsam corpoream difficulter  
adeò construi posse, vt omnes eius partes proprium ad



vnguem seruarent situm; norunt enim peritiores, quàm  
 sit difficilè maximos sphaeræ circulos ( vt alia multa in-  
 terim omittam ) circa idem sphaeræ centrum adamus-  
 sim componere: quod coeli simulacro ( sphaera nempè )  
 manifestare non poterant; sphaeræ ipsius effigie, nimi-  
 rum planisphaerio, commodè assecuti fuere. ac proindè  
 sphaeram ipsam planam effinxere; sanè quæ, geometri-  
 cis lineata rationibus; circulos omnes rectè adeò dispo-  
 sitos obtinet; vt hac dispositione altera exquisita ma-  
 gis, nè animo quidem fortassè concipi possit. Porro,  
 non vnico tantum modo, sed multiplici eiusmodi descri-  
 ptionem fieri posse excogitarunt. nec solùm vninverso  
 orbi inseruientia fabricarunt planisphaeria; sed & pecu-  
 liaria ad certam, determinatamquè regionis latitudi-  
 nem elaborarunt. idquè partim optices artificio, partim  
 verò alia ratione assecuti sunt. Quoniam autem non sat  
 fuit, simplicem duntaxat modum in huiusmodi rebus  
 describendis afferre, quinimò iuxta Ptolemæi præce-  
 ptum oportet docentem demonstrare, rationesquè affer-  
 re, quomodo circuli corporeæ sphaeræ sint in plano  
 describendi; documentum certè summoperè commen-  
 dandum; & in cunctis mathematicis quæsitis obseruan-  
 dum; proindè totum studium meum in hisce pertra-  
 ctandis eò contuli; vt quoad mihi liceret, Ptolemæi  
 præceptum seruarem. vt planisphaeriorum vniuersa-  
 lium originem non solùm manifestarem; sed demon-  
 strationibus ( quatenus his opus esset ) ad susceptum ne-  
 gotium attinentia confirmare: quod hactenus à nemi-  
 ne præstitum vidi. Multa quidem ab aliis hac de re di-  
 cta fuerunt, absquè demonstratione tamen; præterquam

*initio sui  
 planisphae-  
 rii.*



in quibusdam ad quadratum geometricum, vel scalam  
( vt vocant ) altimetram attinentibus. quorum contem-  
plationem cum primùm aggrediuntur, statim omnes  
ad demonstrationes se conferunt; nihilquè ad ea atti-  
nens indemonstratum relinquunt. rectè quidem, leui  
tamen illud negotio absoluunt; si quidem triangulorum  
id genus demonstrationum non excedit cognitionem.  
Cæterùm quoniam plurimorum in planisphæriis descri-  
bendis consuetudo fuit, illud in duas secare partes, qua-  
rū altera anterior ab ipsis vocatur, seu facies, in qua pla-  
nisphæriū describunt; altera verò posterior, seu dorsum  
appellatur, in qua menses, diurnum Solis motum, qua-  
dratum geometricum, & alia id genus effingunt; ad pla-  
nisphærii cognitionem nequaquàm spectantia; proindè  
posteriorem hanc partem consultò omisi: tum quia ni-  
hil ad planisphærii theoricam attinet; vt ne eius dorsum  
quidem nuncupari mereatur; tum quia illius cognitio  
difficilis haudquaquàm existit speculationis. itaquè ea  
duntaxat pertractare decreui, quae difficiliora uisa sunt,  
& a multis praetermissa. non quidem inanis gloriae cu-  
piditate ductus, sed vt obscuriora ( faceat prorsus arro-  
gantia ) aliquo pacto ( si mihi contigerit ) illustrarem.  
Sed de mea diligentia prudentioribus iudicium relinquo.  
ipse autem simplici studio impertio ea, quae, utcunquè  
inueni, non sine magno labore, tibi què porrigo ( opti-  
me Princeps ) nominiquè tuo dicata in lucem prodire  
sino; vt aliquandò meae singularis in te obseruantiae ali-  
quod appareat testimonium; non prorsus ( vt opinor )  
ob subiectam saltem materiam tibi iniucundum. non  
enim me latet, te mathematicis scientiis nè dùm pluri-



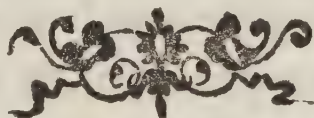
mum oblectari, verum etiam in iis diu versatum fuisse;  
ne quicquam ad rei militaris disciplinam, quæ apud te  
plurimum viget ( in exercitibus enim regendis, ac gu-  
bernandis es peritissimus ) tibi deesset. Quare con-  
fido hanc animi mei propensionem, exigui licet mune-  
ris oblatione significatam, pro tua in omnes eximia hu-  
manitate tibi acceptam fore. Vale.



Digitized by the Internet Archive  
in 2024 with funding from  
University of Toronto



G V I D I V B A L D I  
 E' M A R C H I O N I B V S  
 M O N T I S  
 P L A N I S P H A E R I O R V M  
 V N I V E R S A L I V M  
 T H E O R I C A E  
 L I B E R P R I M V S .



PHAERAM Cœlestem planam  
 effingere, iam pridem egregia cer-  
 tē, ac præstanti methodo fuisse in-  
 ventum, neminem, vel parū in  
 mathematicis versatum latere ar-  
 bitror. Huius præterea acutissimæ  
 speculationis quanta fuerit utilitas,  
 norunt propriæ facultatis professores. quandoquidem  
 huiusce plana descriptio eadem prorsus, quæ propria eius  
 orbicularis figura elargitur; sed leuiori adhuc negotio  
 ea omnia præstat; ut potè, quòd vnico intuitu cuncta  
 sphærico ambitu contenta eiusdemmet planisphæria  
 dispositione conspiciantur. Tria duntaxat (quòd ipse  
 viderim) circumferuntur planisphæria, eaque sunt in vñ  
 apud omnes frequentiori; quorum duo vniuerso ter-  
 rarum orbi sunt communia; tertium verò peculiari eius



parti deferuit; & ad certam polarem eleuationem instructum. sanè quod Ioannes Stoflerinus ( Ptolemæum hac in parte æmulatus ) edidit: reliqua verò duo ( seorsum tamen ) Gemmam Frisium, & Ioannem de Reias habuerunt authores, non omninò quidem primos inuentores; cùm planisphæria sint antiqua, vt ipsimet quoquè fatentur. qui tamen, cùm dedita opera hac de re tractatus instituerint; omniaquè ad instrumentorum structuram, lineationem, operationesquè absoluendas summa peritia conati sint explicare, à multorum tamen ad hæc eadem apprimè vtilium demonstrationibus supersederunt. nec minùs eorundem originem exactè patefecerunt. quæ tamen pro absoluta eorum notitia erant summoperè necessaria; & præcipuè consideranda: cùm satis conspicuum sit, operationes ex ipsa pendere speculatione. Plurimùm tamen viris hisce peritissimis deberi nunquàm negauerim. neq; enim modicè fuerunt utilitatis, quæ ab ipsis tradita fuere. quandoquidem à viris non nisi eruditissimis, summoquè ingenio præditis assequi hæc poterant. Cùm autem contemplandam sumpserimus vniuersalium planisphæriorum fabricam, opere prætium esse duxi, tùm eorum originem manifestare, tùm singulorum, quæ præcipua sunt, afferre demonstrationes: vt intimiùs eius natura, atquè vltus cognoscantur. omittam interim planisphærii particularis speculationem, cùm id iam à Ptolemæo fuerit præstitum; qui huius planisphærii potius originem demonstrationibus pertractauit, quàm vltum, & operationem. Vt autem ad rem accedamus, quomodò planisphæria hæc vniuersalia sphæram in plano descriptam.



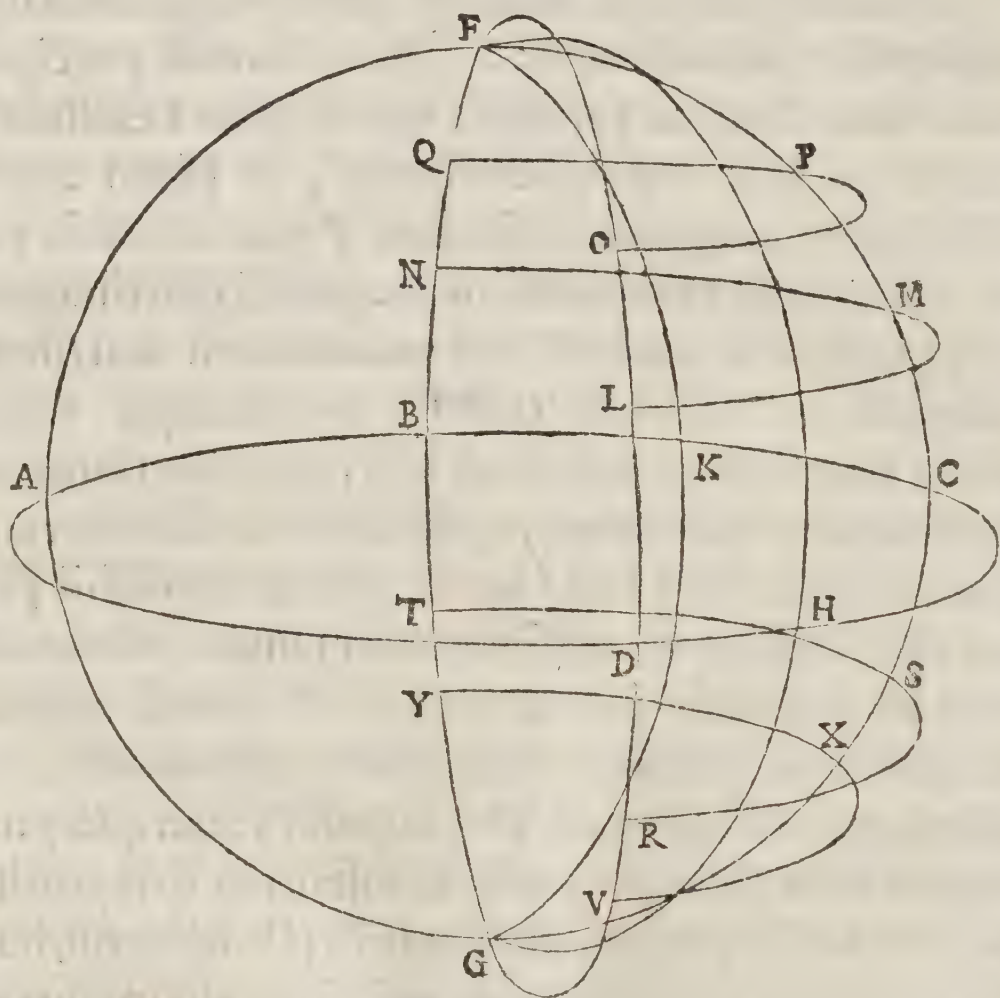
ostendant, iam perquirere exordiamur.

Primum itaq; vniuersalis planispherii à Gēma Frisio æditi (cuius alii quoquē mentionem fecere) cū sit altero simplicius, contemplationem aggrediamur. Vniuersa.n. huius astrolabii descriptio rectis tantū lineis, circulorumq; circumferentiis absoluitur: & principes quidem eius partes sunt meridiani, ac paralleli; quibus omnes operationes absoluuntur. quod quidem ex perspectiua ortum habet hoc pacto.

Collocatur oculus in sectionis puncto æquinocialis, coluriquē æquinocialium; & sphæræ circuli, præcipuē autem meridiani, ac paralleli, qui in sphæra existunt, quemadmodum oculo sese offerunt, in plano coluri solstitiorum, tanquā in sectione (quæ à multis paries, à nonnullis verò tabula nuncupatur) describuntur. quod quidem nil aliud est, nisi communem describere sectionem solstitiorum coluri, conorumquē visualium in intersectione æquinocialis, æquinocialiumq; coluri vertices habentium, quorum bales sunt meridiani, ac paralleli. ita vt solstitiorum colurus astrolabii planum esse intelligatur. obseruandum tamen, cū oculus sit in superficie sphæræ positus, & propè oculum non contingat prorsus determinare meridianum, vel parallelum adeò ipsi oculo propinquum, quin ipso propinquior adhuc alius, atq; alius in infinitum dari possit; idcirco vt hi semper propinquiore in planisphærio, hoc est in solstitiorū coluri plano eo, qui dictus est, modo repræsentetur; oportebit planisphærii planū magnitudinis esse indefinitæ; vt quemcunq; meridianum, seu parallelum (veluti nobis placuerit) repræsentari possit. vt



autem indeterminatum huiusmodi planum eutemus, planisphæriumq; semper determinatæ sit quantitatis; cum præsertim ad absoluendas operationes sat sit dimidiam tantum ostendere sphæram, in planisphærio circuloꝝ describentur circumferentiæ, quæ meridianorum, ac parallelorum medietates tantum in hemisphærio existentes oculo opposito ostendunt. in hunc videlicet modum.



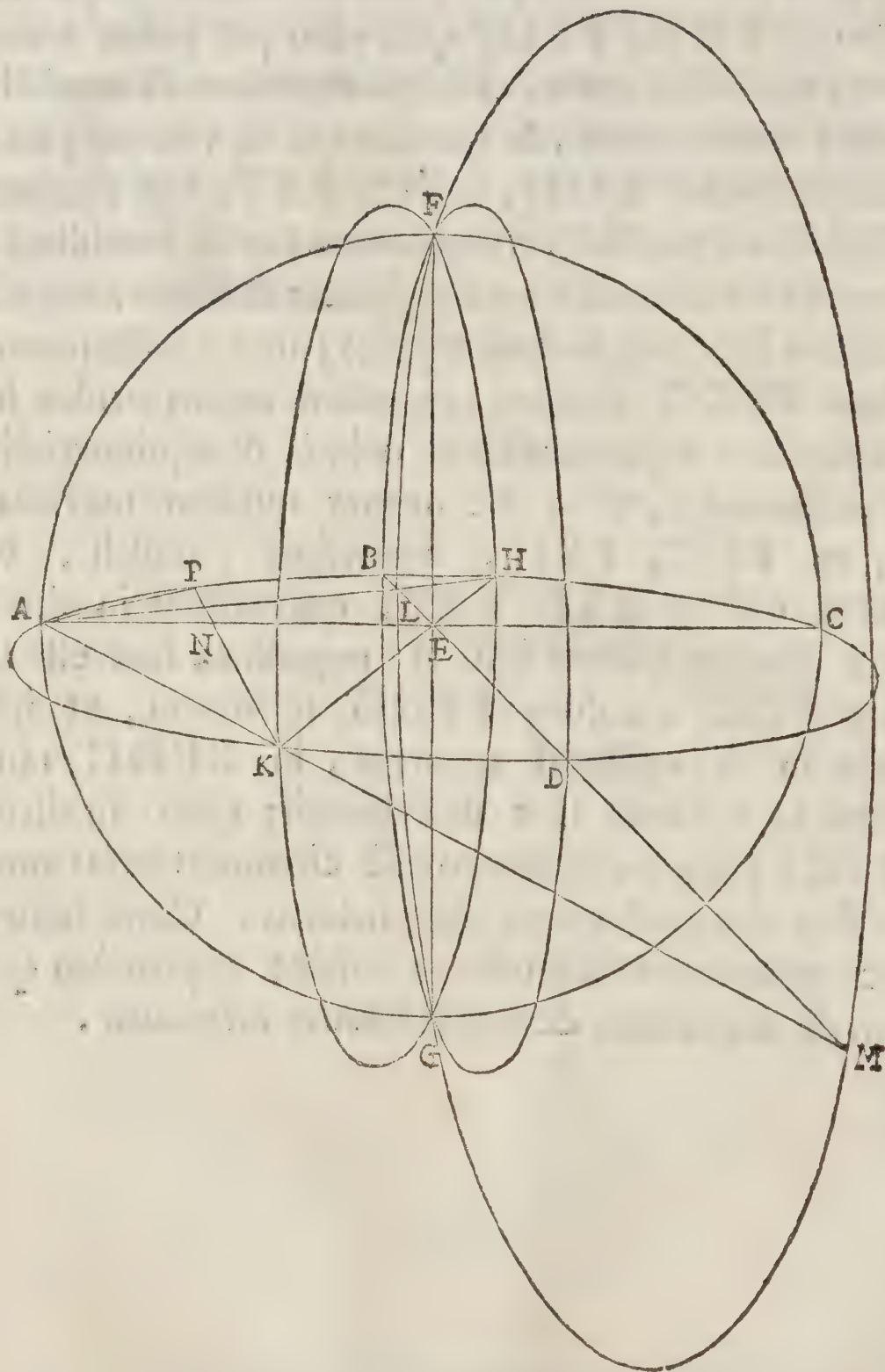
Sit ABCD in sphæra circulus æquinocialis. sit AFCG æquinocialium colurus. BFDG verò co-

lurus



lurus solstitiorum. erunt utiq; puncta FG mundi poli; per quos deindè vtcunquè quotlibet circuli in sphæra ducantur FHG, FkG; qui, cùm per polos transeant, meridiani erunt. Postea æquinoctiali æquidistantes vndecunquè, & quocunquè ex vtraque parte ducantur circuli LMN, OPQ, RST, VXY. erunt utiquè hi tot paralleli. veruntamen sint hi meridiani, ac paralleli in dimidia tantùm sphæra descripti. itaquè sphæram habemus in duas æquales partes à solstitiorum coluro BFDG diuisam. quoniam autem oculus in intersectione æquinoctiorum coluri, & æquinoctialis est collocandus, vt in A. omnes quidem meridiani, vt FHG, FKG, omnesquè paralleli, vt LMN OPQ RST VXY, qui existunt in altera parte dimidiæ sphære ipsi A oppositæ, hoc est in parte FCG à coluro BFDG terminata, vt ipsi oculo in A esistenti apparent, in BFDG tanquàm in sectione sunt describendi; quos in dicto BFDG plano; circulorum esse circumferentias omnes sine demonstratione determinant. Cùm tamen hæc omnia commodè ostendi possint. ac primùm quidem de meridianis demonstrationes afferantur.







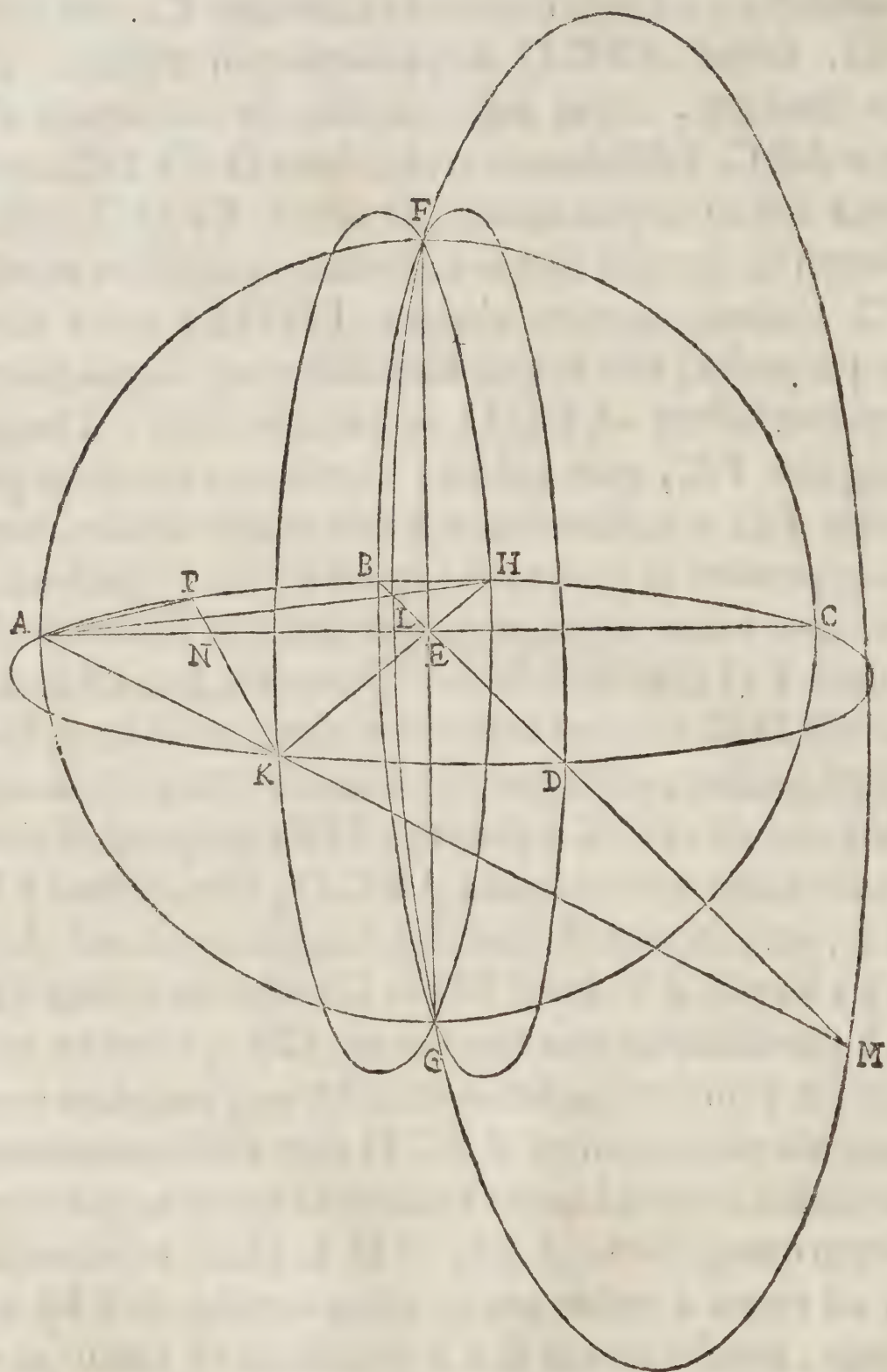
Sit igitur  $ABCD$  æquinoctialis circulus. cuius, mundiquè pariter sit commune centrum  $E$ . poli verò  $FG$ . sitquè  $AFCG$  æquinoctiorum colurus. cuius similiter, atquè æquinoctialis sit communis sectio  $AEC$ . solstitiorum verò colurus sit  $BFDG$ . atq; linea  $BED$  æquinoctialis, & coluri  $BFDG$  solstitiorum sit quoquè sectio communis. per polos autem  $FG$  ubicunq; ducatur circulus  $FHGK$ ; qui, cum sit per polos, erit utiquè meridianorum aliquis secans æquinoctialem  $ABCD$  in punctis  $HK$ . Deniq; iungatur  $FG$ , quæ quidem circulorum omnium per polos  $FG$  transeuntium erit communis sectio. oculusq; ponatur in puncto  $A$ ; quod est tum æquinoctialis, tum coluri æquinoctiorum sectio. si itaquè circulum  $FHGK$  in coluro solstitiorum, hoc est in plano  $BFDG$  tamquã in sectione, sicuti oculo in  $A$  exsistenti apparet, ostendere voluerimus: Dico sectionem hanc circulũ esse. Connectatur  $HK$ ; quæ, cum sit communis sectio æquinoctialis  $ABCD$ , & meridiani  $FHGK$ , per centrum  $E$  transibit. Iungantur deindè  $AH$   $AK$ ; secetq;  $AH$  lineã  $BD$  in  $L$ . ambæ autẽ lineæ  $BD$   $Ak$  producantur; quæ quidem ex  $Dk$  protractæ concurrent. primũ quidem quoniã vtræq; in eodem æquinoctialis plano, nempè  $ABCD$  sunt cõstitutæ: deindè verò, cum coluri ad rectos inuicem se fecerint angulos; ipsorum quoq; diametri  $AC$   $BD$  in plano æquinoctialis ad rectos angulos erunt. quare angulus  $AEM$  est rectus, angulus autem  $EAK$  necessariò est acutus, cum sit minor  $kAH$ , qui in semicirculo rectus est. conueniant igitur in  $M$ . deindè à puncto  $k$  ipsi  $BM$

*ex II. primi  
sphaeræ  
corũ Theodo-  
sij.*

*31. tertii.*

æqui-







æquidistans ducatur  $kNP$ , quæ erit ad  $EA$  perpendicularis, &  $KN$  ipsi  $NP$  æqualis existet. deniq; iungatur  $AP$ . Quoniam igitur duæ  $KN$   $NA$  duabus  $PN$   $NA$  sunt æquales, quæ quidē angulos continent æquales; siquidē rectos; cū anguli ad  $N$  sint recti; erit  $Ak$  æqualis  $AP$ : & ob id angulus  $AkP$  angulo  $APk$  est æqualis. quoniam autem angulus  $AKN$  angulo  $AML$  est æqualis, &  $APk$  angulo  $AHk$  æqualis; erit angulus  $AML$  angulo  $AHK$  æqualis. Cū itaq; duo sint triangu-  
la  $AHk$   $ALM$ , quorum angulus  $MAH$  est vtriquè communis, &  $AHk$  est  $AML$  æqualis; erit reliquus  $ALM$  reliquo  $AkH$  æqualis. triangulum igitur  $AHK$  non solum est triangulo  $ALM$  simile, sed ambo sunt in eodem plano; etenim vtraq; in æquinocialis plano existunt. Intelligatur itaq; conus  $AHk$  scalenus, cuius basis sit meridianus circulus  $FHGk$ , vertex  $A$ , & axis  $AE$ ; qui secatur plano  $AHk$  per axem  $AE$  ducto, basi-  
q;  $FHGk$  erecto; cū planum  $AHk$  sit in plano æquinocialis  $ABCD$ ; quod est erectum ad planum meridiani  $FHGk$ . est enim æquinocialis planum semper ad omnes meridianos erectum. erit sectio haec, hoc est  $AHk$  triangulum per axem, basi-  
q; erectum. si igitur superficies conica intelligatur ex parte  $k$  protracta vsq; ad  $M$ ; conusquè altero quoq; plano secetur per  $LD M$   $FE G$  ducto, quod est planum coluri solstitiorum; sitquè sectio ipsius  $FMGL$ ; erit hoc planum  $FMGL$  ad planū trianguli  $AHk$  erectum: quippè cū solstitiorum colurus  $BFDG$ , in cuius plano est sectio  $LFMG$ , ad æquinoc-  
tialem, in quo inest

ex 29. primi.

3. tertii.

4. primi.

5. primi.

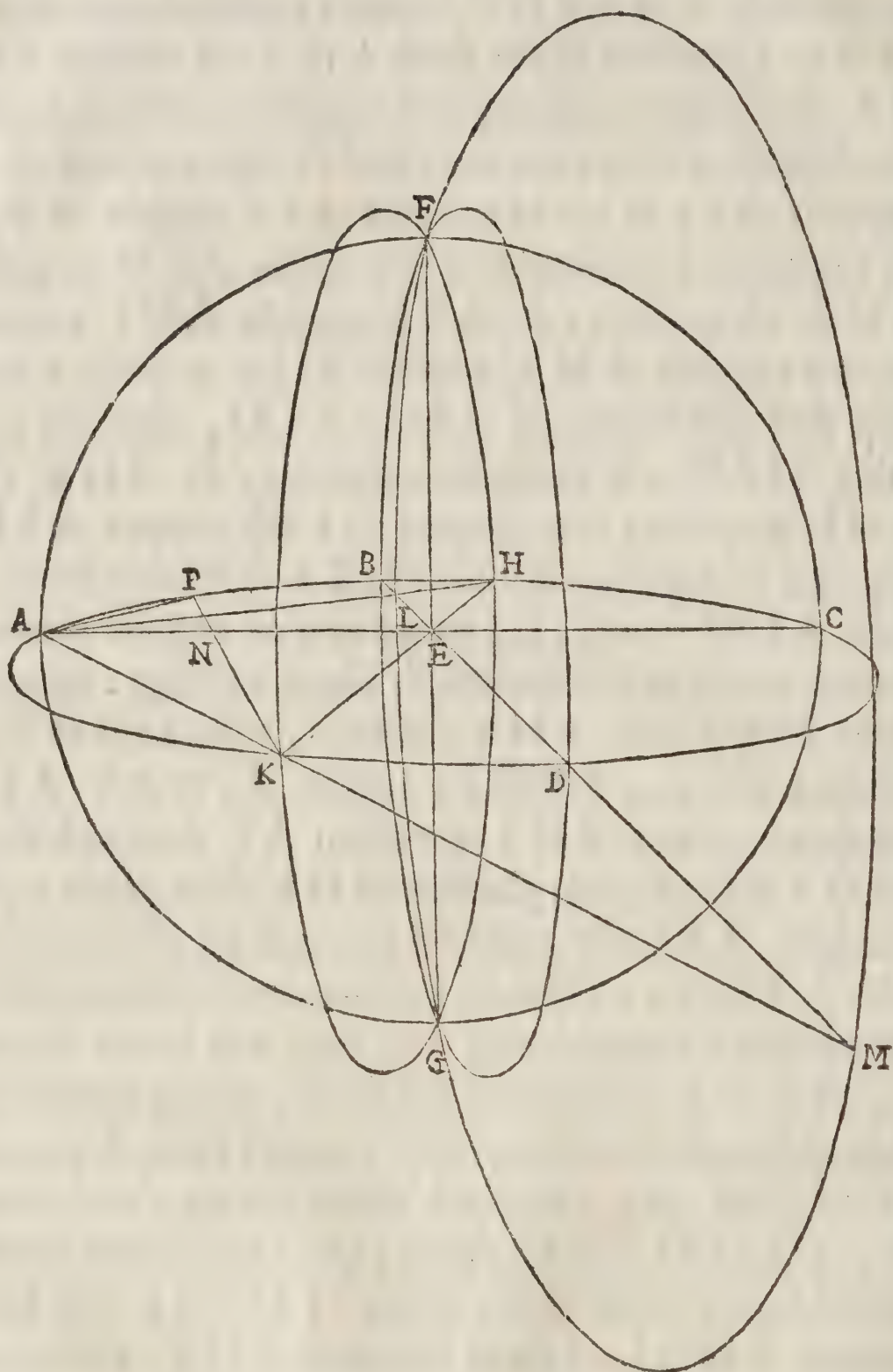
29. primi.

21. tertii.

ex 32. primi.

3. primi  
conicorū  
Apollonii







triangulum per axem  $AHk$ , ad rectos se habeat angulos. Quoniam autem propter hanc sectionem in plano trianguli per axem ex parte verticis triangulum constituitur  $AML$ , quod quidem est triangulo  $AHk$  simile: angulusq;  $AHk$  angulo  $AML$  est aequalis, &  $ALM$  ipsi  $AkH$  aequalis; erit utique triangulum  $ALM$  triangulo  $AHk$  subcontrariè positum. ergo sectio  $FMGL$  subcontraria est. ac propterea  $FMGL$  circulus existit. cuius quidè diameter est  $LM$ . qui quidè circulus, cùm in plano coluri solstitiorum existat, ipsum què conum secet, communis est sectio plani solstitiorum coluri, conique visualis verticem habentis in punto  $A$ , quod est sectio aequinoctialis, aequinoctiorumquè coluri, cuius basis meridianus est  $FHGK$ ; conica uerò superficies usquè ad  $M$  protracta intelligitur. existente igitur oculo in  $A$ ; circulus  $FMGL$  in plano coluri solstitiorum meridianum  $FHGk$  ostendet. quod demonstrare oportebat.

5. primi  
conicorū  
Apollonii

Et hoc modo omnes alios meridianos in plano coluri solstitiorum, prout oculo in  $A$  esistenti apparent; circulos esse demonstrabitur.

### COROLLARIUM.

Hinc patet circumferentiam  $FLG$ , quæ portio est circuli  $FMGL$ , in plano coluri solstitiorum  $BFDG$  meridiani  $FHGk$  medietatem  $FHG$  ostendere. circumferentiam verò  $FMG$  alteram meridiani me-



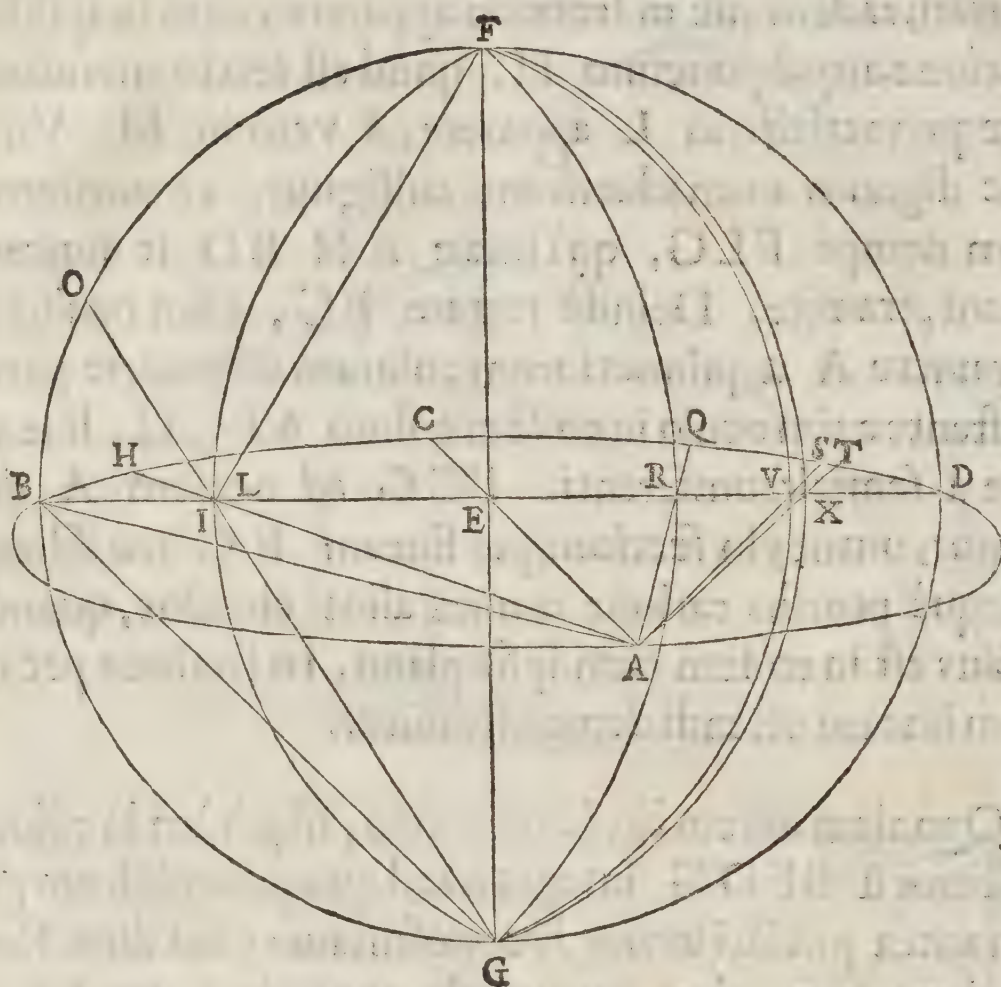




dietatem  $FkG$ . punctaque  $FG$ , polos scilicet non mutari; eademquè in sectione apparere, cum in ipsa sint sectione. atquè punctum  $H$ , quod est sectio meridiani, & æquinoctialis, in  $L$  apparere;  $k$  verò in  $M$ . Vnde hoc dignum animaduersione colligitur, circumferentiam nempe  $FLG$ , quæ lineæ  $AH$   $BD$  se inuicem secant, transire. Deindè rectam  $FG$ , cum oculus sit in puncto  $A$  æquinoctiorum colurum ostendere patet. existente enim oculo in eodem coluro  $AFCG$ , lineæ, quæ à semicircumferentia  $FCG$  ad oculum  $A$  ducuntur, omnes in sectione per lineam  $FG$  transibunt. Hacquè prorsus ratione omnes alios circulos, quando oculus est in eodem cum ipsis plano, in sectione per rectam lineam ostendi demonstrabitur.

Quoniam autem in planisphærio, nimirum in coluro solstitiorum  $BFDG$  integra haud quaquàm sphaera (vt iam antea præfati sumus) repræsentatur; sed dimidiata tantum; ea inquàm, quæ oculo opponitur, vt  $FCG$   $BCD$ , quæ à  $BFDG$  terminatur; meridiani  $FH GK$  medietas duntaxat  $FHG$ , quæ in dimidia existit sphaera  $BCD$ , in dicto coluro ostendenda est. ac propterea circumferentia tantum  $FLG$  in planisphærio lineanda.





Rursus sit  $ABCD$  sit æquinoctialis, cuius centrum  $E$ .  $BFDG$  verò solstitionum colurus; qui ad æquinoctialem est rectus. punctaq;  $FG$  sit mundi poli. oculique sit in  $A$  constitutus; ita tamen, vt circumferentia  $AB$  sit circumferentiæ  $AD$  æqualis; erit enim punctum  $A$  æquinoctiorum coluri, & æquinoctialis intersectio. deindè à puncto  $A$  vndecunque ad circumferentiam  $BCD$  lineæ quotcunque ducantur  $AH$   $AQ$ , quæ rectam lineam  $BD$  secant in punctis  $LR$ : ac per tria puncta  $FLG$  circumferentia ducatur  $FLG$ ;

quod

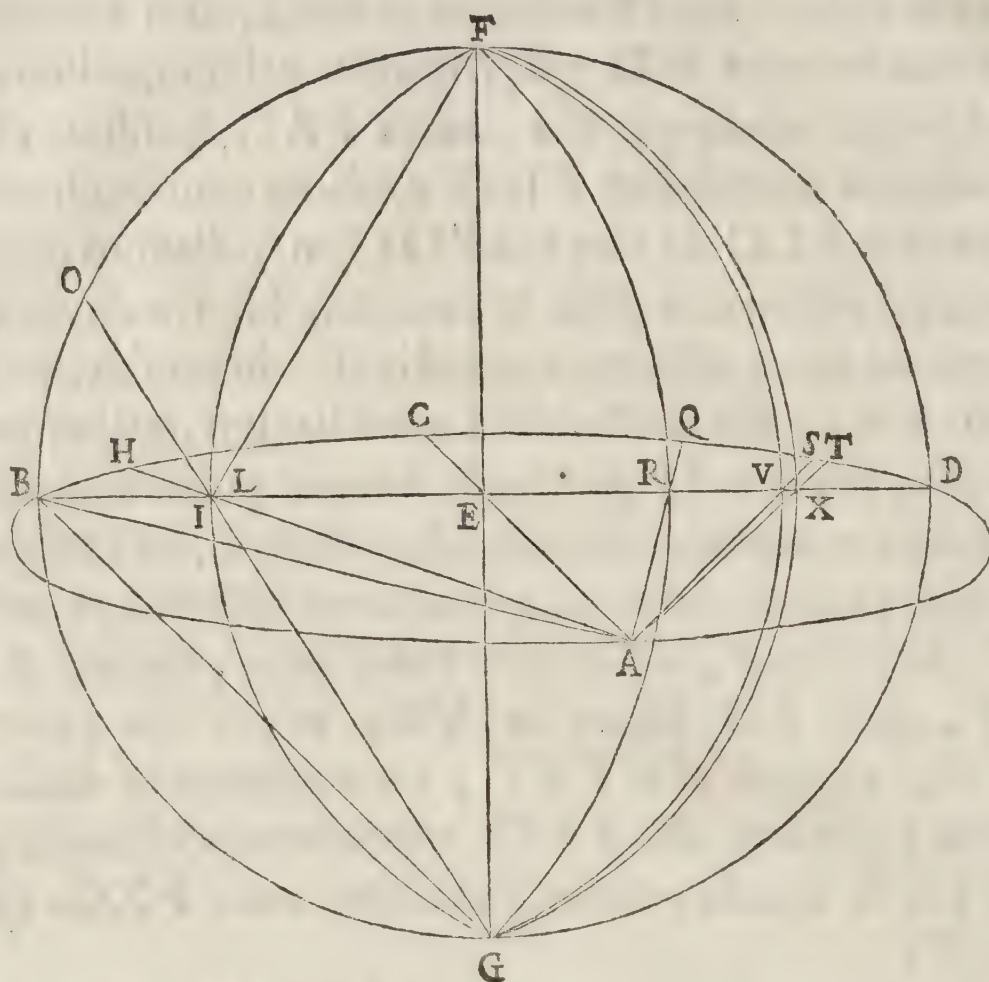


quod fiet ductis  $FL$   $LG$   $FG$ , si circa triangulū  $FLG$  circulus describatur: & adhuc expeditiùs, cūm appareat centrum in recta  $BD$  vel protracta, vel non, existere. Eodemquē modo per tria puncta  $FRG$  similiter circumferētia describatur  $FRG$ . ex dictis constat, circumferentiam  $FLG$  in plano  $BFDG$  meridianum ostendere; qui per puncta  $FG$ , & punctum  $H$  transit, quippe qui medietas est integri meridiani. circumferentiam verò  $FRG$  illum ostendere meridianum, qui per polos, & punctum  $Q$  pertransit. hacquē prorsus ratione meridianos omnes, quos ostendere libuerit, lineare poterimus; ut si meridianos, qui æquinocbialem in punctis  $ST$  interfecent, ostendere voluerimus, ductis  $AS$   $AT$ , quæ  $BD$  secent in  $VX$ , ac per tria puncta  $FVG$ , triaquē alia  $FXG$ , circumferentiæ describantur; clarum est  $FVG$  meridianum ostendere, qui per  $S$  transit. circumferentiam verò  $FXG$ . qui per  $T$ .

Cūm autem diuisionum puncta lineæ  $BD$ , putà  $LR$   $VX$  circulorum circumferentias per polos  $FG$  transeuntes determinēt, eaquē in plano tantūm  $BFDG$  absquē circulo æquinocbialem  $ABCD$  inuenire sit opus; hoc modo assequemur.

Sint eadem, quæ prius. meridianumquē proponamus ostendere, qui æquinocbialem secet in  $H$ . oportet in linea  $BD$  punctum  $L$  inuenire. fiat circumferentia  $BO$  æqualis circumferentiæ  $BH$ . iunctaquē  $OG$ . Dico lineam  $OG$  lineam  $BD$  in eodem puncto  $L$  secare. Connectantur  $BG$   $BA$ . ponaturquē lineam  $OG$  lineam  $BD$  in puncto  $I$  secare. Quoniam enim



29. *tertii.*

æquinoctialis circulus  $ABCD$  est solstitiorum coluro  $BFDG$  æqualis: cum sint in sphaera circuli maximi: & est  $BA$  quarta circuli, necnon  $BG$  itidem circuli quarta; erit circūferentia  $BA$  circūferentiæ  $BG$  æqualis. recta ergo linea  $BG$  rectæ  $BA$  est æqualis. Duo itaq; sunt triangula  $EBG$   $EBA$  æquicrura, æqualiaq; latera  $EB$   $EG$  vnus sunt æqualia  $EB$   $EA$  alterius; quippè cum sint ex centro ad sphaeram; erit triangulum  $EBG$  triangulo  $EBA$  æquale; & angulus  $EBA$  angulo  $EBG$  æqualis. Quoniam autem circuli  $A B$

CD

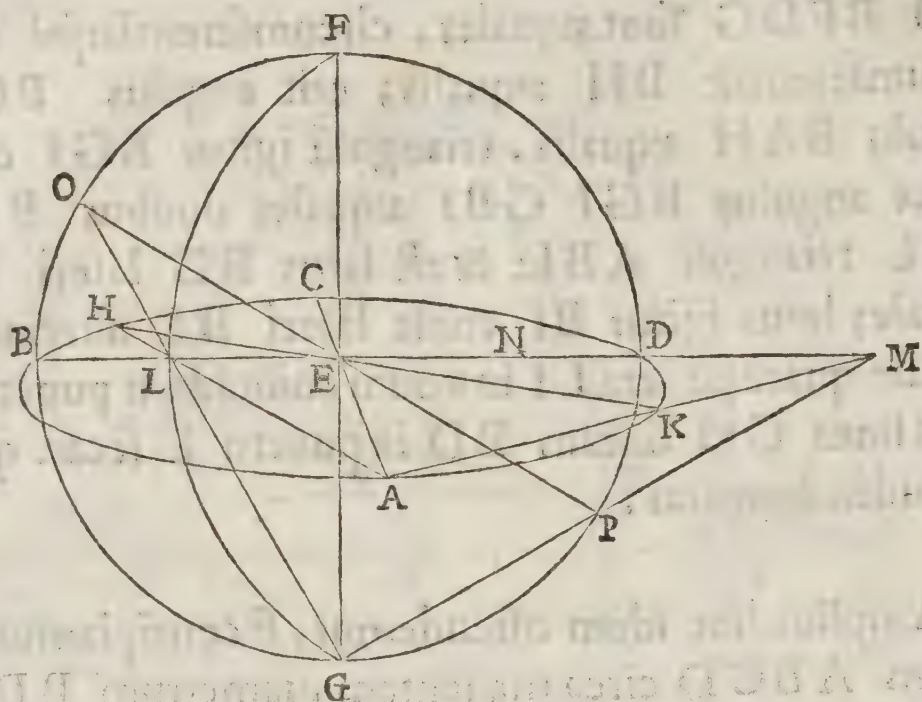


CD BFDG sunt æquales, circumferentiaquæ BO circumferentiæ BH æqualis; erit angulus BGO angulo BAH æqualis. triangulū igitur BGI duos habet angulos BGI GBI æquales duobus BAL ABL trianguli ABL: & est latus BG lateri BA æquale; latus igitur BI vnius lateri BL alterius est æquale. quare puncta LI in vnum coincidunt punctum. ergo linea GO lineam BD in puncto L secat. quod ostendendum erat.

27. *tertii.*26. *primi.*

Amplius hoc idem ostendemus, si concipiamus circulum ABCD circa manentem diametrum BD, veluti axem cōverti, donec cum circulo BFDG ad amussim congruat; quod quidem eueniet, circulis ABCD BFDG inter se existentibus æqualibus. & quoniā BA est circuli quarta; punctum A erit in puncto G, & punctum H in O. ac propterea linea AH erit in GO, quæ lineam BD secabit in L, cū punctum L idem in diametro BD maneat. atquæ ita constat nos circulum BFDG æquinocialis loco accipere posse. Verū propterea, quæ dicenda sunt, nouisse oportet, quod quando diametrum circuli positione datum habemus, vt BD, qui diameter est circuli ABCD, possumus in operationibus alium qualemcūquæ circulum pro ABCD accipere, dummodò circulus sit circa diametrum BD descriptus. cū omnes æquales circuli similes, & æquales habeant partes, quæ ad communem diametrum eodem prorsus modo se se habent.



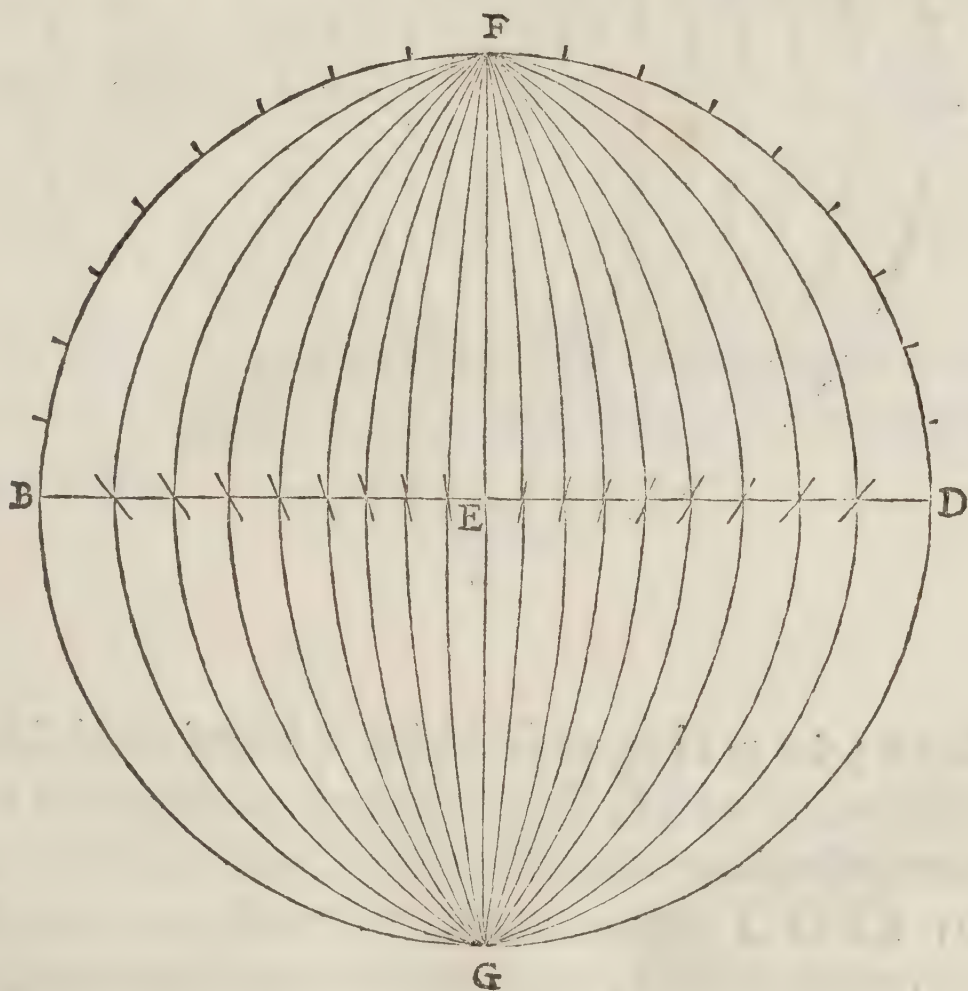


Vt autem ex demonstratis centrum circuli, putà  $FLG$  facile inueniatur; exponantur, intelliganturq; eadem; nè idem sæpiùs repetatur. Quoniam igitur circumferentia circuli per tria puncta  $FLG$  descripta meridianum per punctum  $H$  transeuntē repræsentat; ducatur per centrū  $E$  linea  $HEk$ , quæ æquinoctialē  $ABCD$  secet etiam in  $k$ : erit utiq;  $Hk$  in æquinoctiali diameter meridiani, qui per  $H$  pertransit. itaq; cōnectatur  $Ak$ , quæ ex  $k$  producat, donec cum  $BD$  concurrat in  $M$ . erit ex demonstratis  $LM$  in plano solstitorū coluri  $BFDG$  diameter circuli per puncta  $LFMG$  transeuntis. quare diuidatur  $LM$  bifariam in  $N$ : erit  $N$  centrum quæsitum.

Sed vt diametrum  $LM$  absquē circulo  $ABCD$  inueniamus, vt oportet: accipiatur punctum  $G$  loco puncti  $A$ , vt suprà quoquē factum fuit. Quoniam enim punctum  $L$  in linea  $BD$  inuenitur ducta linea  $GO$ ; ita vt  $BO$  sit æqualis  $BH$ . si igitur ducatur diameter  $OEP$ : cū sit semicirculus  $HAk$  semicirculo  $OGP$

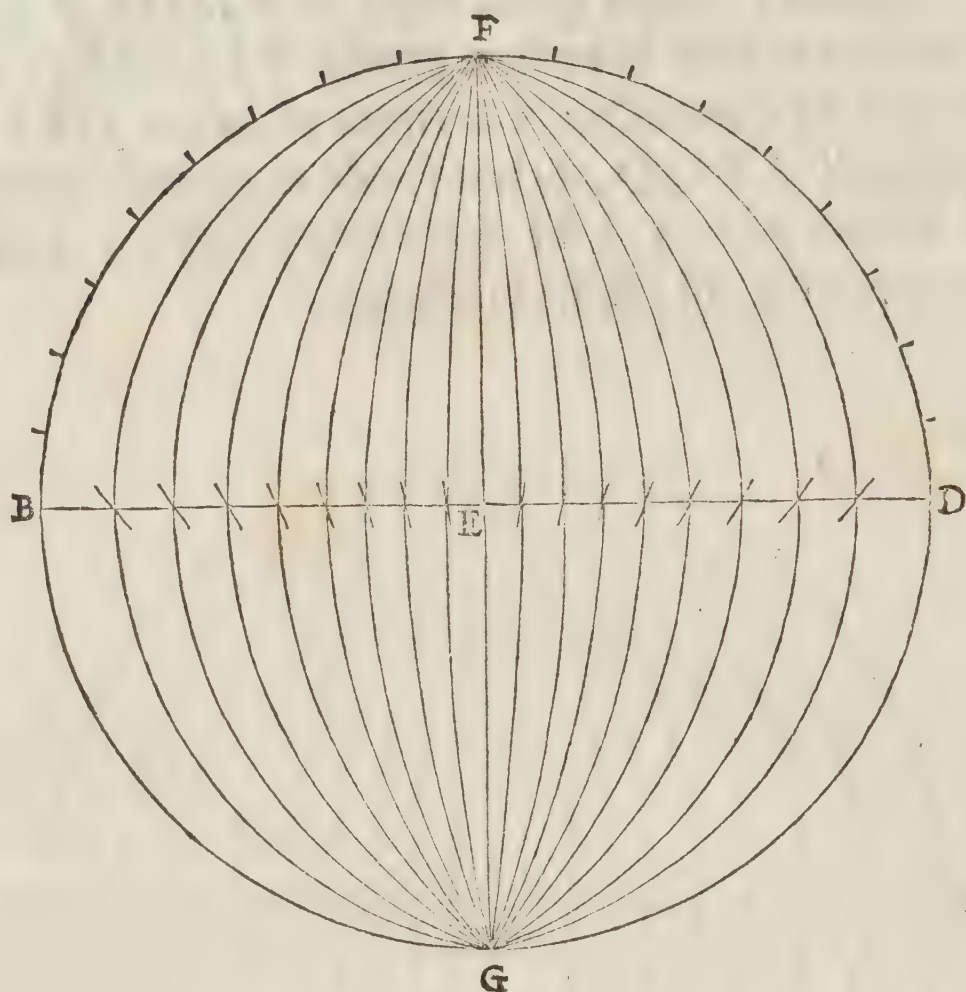


æqualis, circumferentia verò  $HBA$  æqualis ex dictis circumferentiæ  $OBG$ ; erit reliqua  $Ak$  ipsi quoque  $GP$  æqualis. Ducta igitur linea  $GP$ , & ex  $P$  producta, lineam  $BD$  in eodem puncto  $M$  secabit. cùm possimus ex demonstratis accipere circulum  $GBFD$  loco circuli  $ABCD$ . & hoc modo ex punctis tantùm  $OP$  statim puncta  $LM$  inuenientur. ac per consequens centrum  $N$ . & ita in reliquis.



Vt igitur in planisphærio describantur meridiani. exponatur seorsum circulus  $BFDG$ ; cuius diametri  $BD$   $FG$  sibi inuicem sint perpendiculares. Diuidatur cir-





culus in 360. gradus, vt fieri solet. si itaque meridianos per denos, quinosuè, siuè per omnes etiam gradus transeuntes ostendere voluerimus: intelligatur primùm circulus BFDG æquinoctialis. G verò punctum esse, in quo æquinoctialis, æquinoctiorumquè colurus se inuicem secant, à quo ad singulos gradus in semicirculi circumferentia BFD existentes lineæ ducantur, deletiles tamen, quæ diametrum BD secant. deindè his inuentis diuisionibus lineæ BD, intelligatur nunc circu-

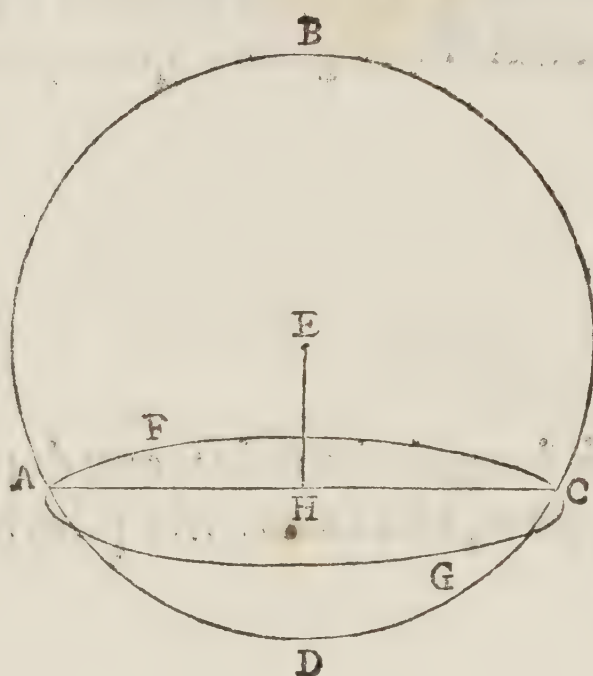


lus BFDG solstitiorum colurus; punctaque FG poli mundi; ac per singulas diuisiones lineæ BD; & per puncta FG circulorum circumferentiæ describantur: quorum quidem centra (vt dictum est) in linea BD ex vtraq; parte protracta inuenientur. habebimus in coluro solstitiorum, hoc est in astrolabio meridianos omnes, qui in dimidia sphaera existunt, descriptos: lineaque FG æquinotiorum colurum ostendet. cùm oculus in ipso collocatus intelligatur. quod primùm facere oportebat.

Meridianis inuentis, iam ad ea, quæ de parallelis demonstrare oportet, accedamus. hoc prius lemmate demonstrato.



Si maximus circulus alium circulum  
ad rectos angulos in sphæra secet, com-  
munis sectio alius circuli diameter erit.



Sit in sphæra maximus circulus ABCD, qui ad re-  
ctos angulos circulum AFCG secet; ipforumquè sit  
AC sectio communis. Dico AC circuli AFCG  
diametrum esse. Primùm quidem circulus AFCG, vel  
maximus est, vel non. si non, sit sphæræ centrum E,  
quod & circuli ABCD centrū quoq; erit. & à puncto  
E ad planum AFCG perpendicularis ducatur EH;  
cadet EH in communem sectionem AC. sed &

*primum  
cor. primæ  
primi sph.  
Theod.  
38. vnde-  
cimi.*

in cen.



in centrum circuli  $AFCG$  cadit. ergo punctum  $H$  centrum est circuli  $AFCG$ . ac propterea  $AC$  diameter est circuli  $AFCG$ . si verò  $ABCD$  circulum secaret maximum, ex  $xi$ . primi sphaericorum Theodosii patet propositum. quod demonstrare oportebat.

*secundum  
cor. prime  
primi sph.  
Theod.*

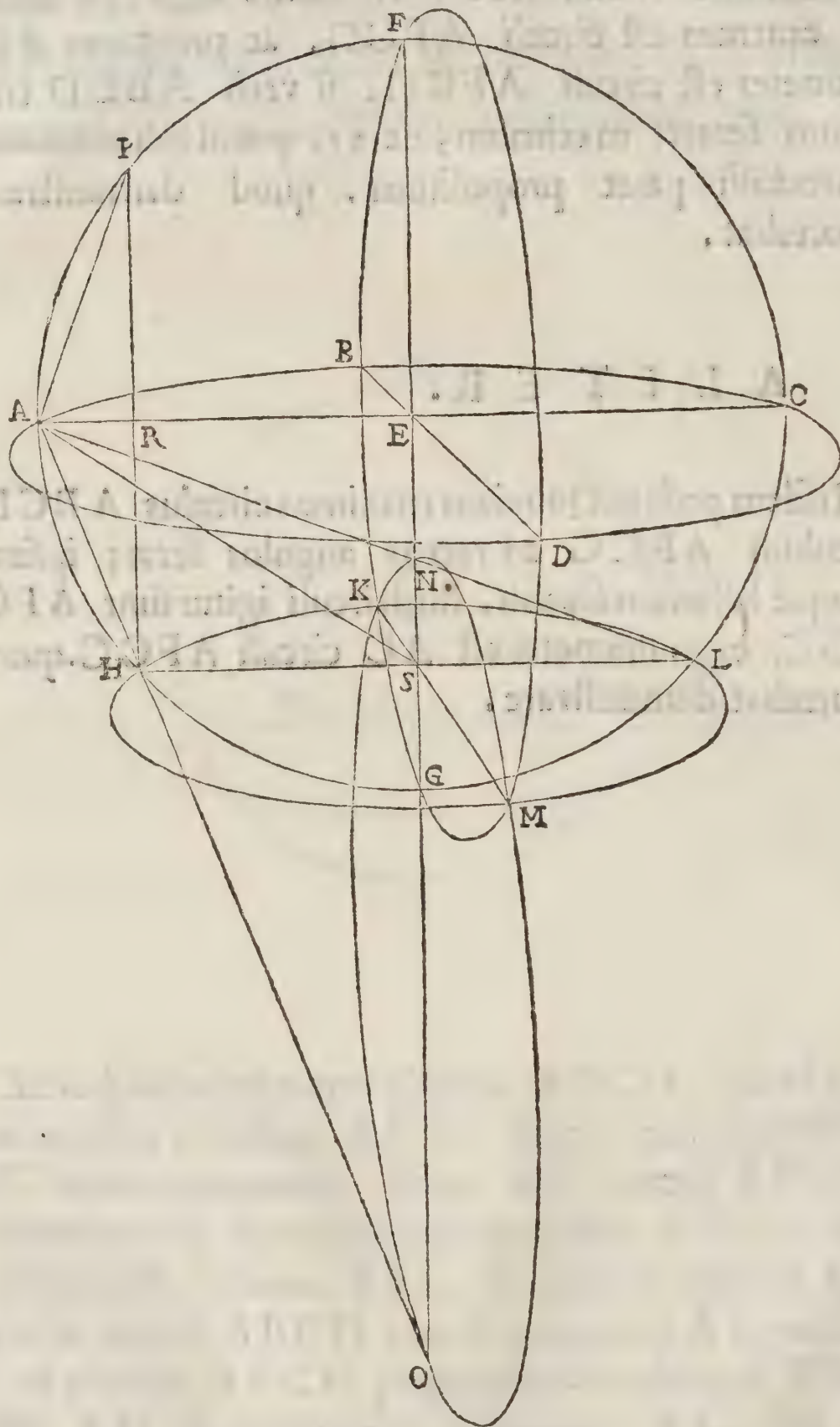
### A L I T E R.

Iisdem positis. Quoniam maximus circulus  $ABCD$  circulum  $AFCG$  ad rectos angulos secat; ipsum quoque bifariam secabit. semicirculi igitur sunt  $AFC$   $AGC$ . ergo diameter est  $AC$  circuli  $AFCG$ . quod oportebat demonstrare.

*12. primi  
sph Theo.*









Sit autem ut prius  $ABCD$  æquinoctialis. æquinoctiorumq; colurus sit  $AFCG$ . solstitiorum verò  $BF DG$ . sitquè centrum mundi  $E$ . poli quidem  $FG$ . lineaquè  $FG$  mundi axis. deindè sit  $AC$  communis sectio æquinoctialis, & coluri æquinoctiorum.  $BD$  verò solstitiorum coluri, & æquinoctialis sectio communis. postea æquinoctiali æquidistans vtcunque ducatur circulus  $HkLM$ , qui parallelorum aliquis existet. ponaturquè oculus itidem in  $A$ , in sectione scilicet æquinoctialis, æquinoctiorumquè coluri. si igitur parallelum  $HkLM$  in coluro solstitiorum, in plano scilicet  $BF DG$ , tanquàm in sectione, sicuti oculo in  $A$  apparet, ostendere voluerimus: Dico sectionem circulum esse. Ducatur  $HL$  paralleli  $HKLM$ , & coluri æquinoctiorum  $AFCG$  communis sectio. lineaquè  $kM$  eiusdem circuli  $HKLM$ , coluriquè solstitiorum  $BF DG$  sit sectio communis. & quoniam æquinoctiorum colurus  $AFCG$  ad æquinoctialem  $ABCD$  ad rectos est angulos; circulus verò  $HkLM$  est æquinoctiali  $ABCD$  æquidistans: erit  $AFCG$  circulus in sphaera maximus ad  $HKLM$  erectus. ergo  $HL$  diameter est circuli  $HkLM$ . ob eademquè causam, cum circulus  $BF DG$  sit ad  $HkLM$  erectus; linea  $kM$  ipsius circuli  $HkLM$  diameter quoquè existet. punctum ergo  $S$ , in quo se inuicem secant, centrum est circuli  $HkLM$ . quia verò mundi axis  $FG$  ad æquinoctialem est erectus, erit & ad  $HkLM$  etiam ad angulos rectos. quare, cum  $FG$  transeat per sphaeræ centrum  $E$ , per centrum quoquè  $S$  transibit. Ducatur deindè  $AL$ , quæ lineam  $FG$  in  $N$  fecet. fecabit

*ex lemma  
te.*

*ex 14. vñ  
decimi.*

*ex 10. pri  
mi sphaer.  
Theodosii*

D                  enim







enim, cùm FG AL in eodem sint circulo AF CG. connectaturquè AH, lineæquè AH EG ex HG protrahantur, quæ, cùm in eodem sint plano AF CG, sitquè angulus AEG rectus, & EAH recto minor (linea enim rectum efficiens angulum cum AC circulum in A contingeret) interfese conuenient. quare concurrant in O. à puncto autem H ipsi FGO æquidistans ducatur HP, quæ lineam AC in R perpendiculariter secabit; eritq; HR æqualis RP. iungaturquè AP. cùm enim duæ HR RA angulum rectum continentes duabus PR RA angulum similiter rectum comprehendentibus sint æquales; erit AP æqualis AH. ac propterea angulus AHP angulo APH est æqualis. Quoniam igitur angulus AHP est angulo HOG æqualis, & APH ipsi ALH æqualis; erit angulus HOG angulo ALH æqualis. sunt autem duo trianguula ALH ANO, quorum angulus HAL est vtriq; communis, & angulus AON est ipsi ALH æqualis; erit reliquus AHL reliquo ANO æqualis. triangulum ergo ALH simile est triangulo ANO. & ambo in eodem plano: siquidem in plano sunt vtraq; circuli AF CG. si itaq; connectatur AS; intelligaturquè conus scalenus AHL, cuius basis sit parallelus circulus HKLM; axis AS; & vertex A; qui per axem AS ducto plano secetur AHL, quod est ad rectos angulos basi HKLM, cùm sit AHL in plano AF CG, quod est erectum plano HKLM. erit AHL triangulum per axem, basiq; erectum. intelligatur præterea conus ex H vsq; ad O productus, qui quidem altero quoquè plano secetur per lineas NSO

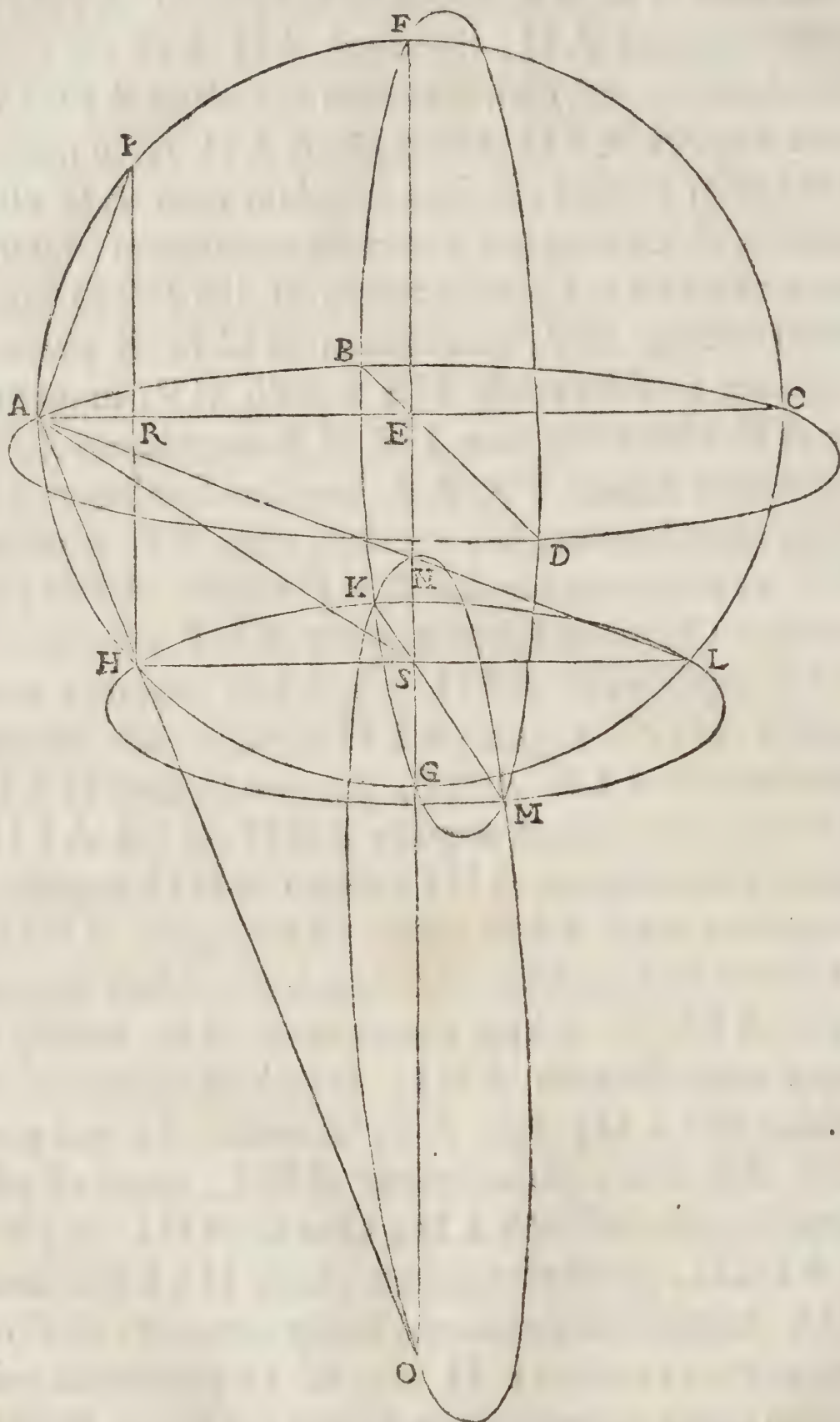
ex 29. pri.  
3. tertii.

4. primi.  
5. primi.  
29. primi.  
21. tertii

ex 31. primi.

3. primi  
conicorū  
Apoll.







$kSM$ , hoc est planum solstitiorum coluri  $BFDG$  ducto; sitq; sectio  $kNMO$ : erit huius sectionis  $KNMO$  planum ad planum trianguli  $AHL$  erectum. cum solstitiorum quidem colurus  $BFDG$ , in cuius plano inest sectio  $KNMO$ , æquinoctiorum coluro  $AFCG$ , in quo triangulum per axem  $AHL$  existit, ad rectos sit angulos. Itaque cum propter sectionem  $kNMO$  in plano trianguli  $AHL$  ex vertice triangulū oriatur  $ANO$  ipsi triangulo  $AHL$  simile; angulus autem  $AHL$  est æqualis angulo  $ANO$ ; &  $ALH$  ipsi  $AON$  æqualis: erit triangulum  $ANO$  triangulo  $AHL$  subcontrariè positum. ac propterea sectio  $kNMO$  circulus est, cuius diameter est  $NO$ . qui quidem communis est sectio coluri solstitiorum, & visualis conij uerticem in  $A$ , ubi oculus ponitur, habentis, qui basim habet parallelum  $HkLM$ ; cuius quidem conica superficies usq; ad  $O$  protracta est. oculo igitur in  $A$  existente, circulus  $kNMO$  in plano solstitiorum coluri parallelum  $HkLM$  ostendet. quod demonstrare oportebat.

5. primi  
conicorū  
Appoll.

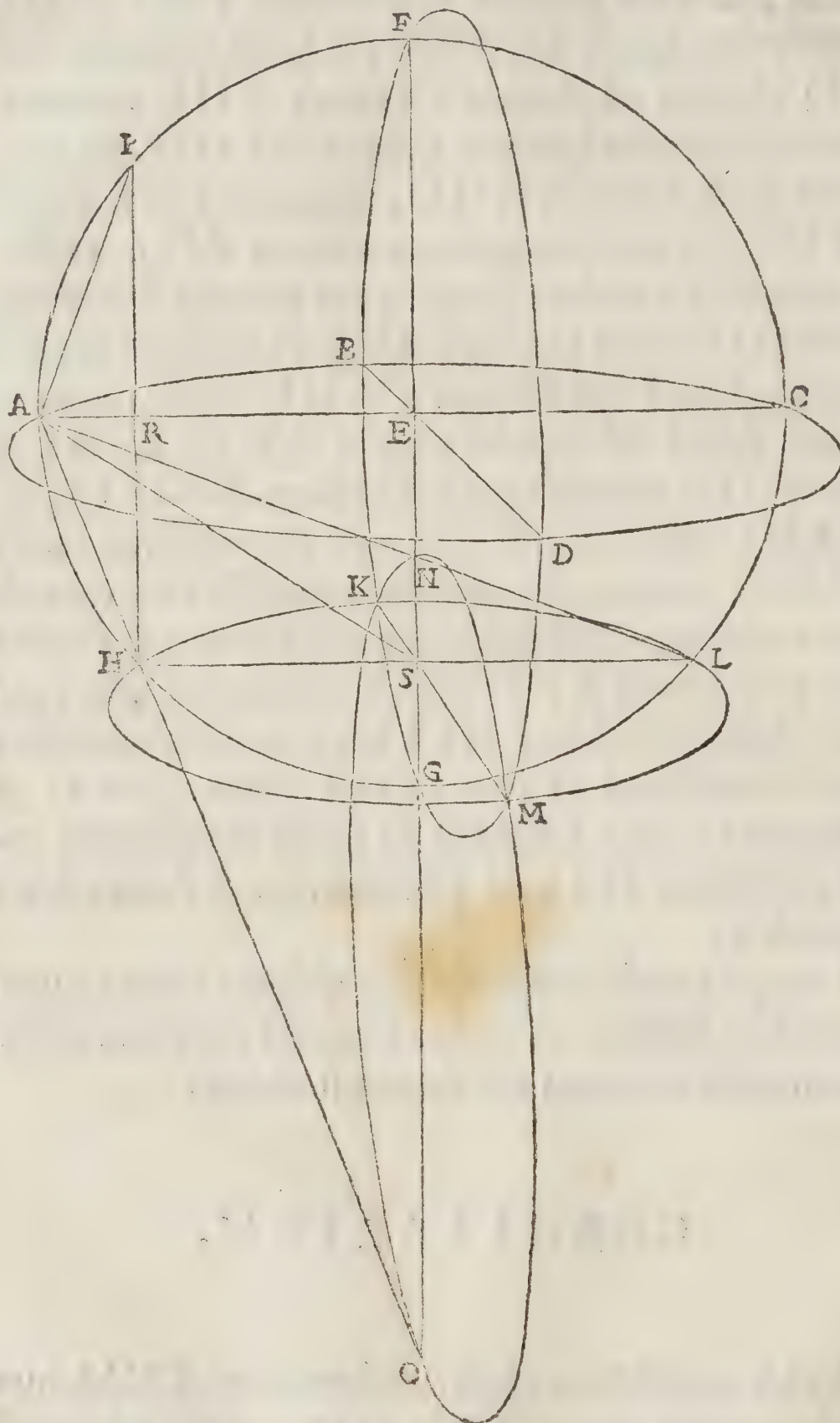
Hacquè prorsus ratione alios parallelos omnes, quem admodum oculo in  $A$  posito apparent, in plano solstitiorum coluri circulos esse demonstrabitur.

### COROLLARIUM.

Ex his manifestum est circumferentiam  $KNM$ , quæ quidem portio est circuli  $kNMO$ , in plano solstitiorū

coluri



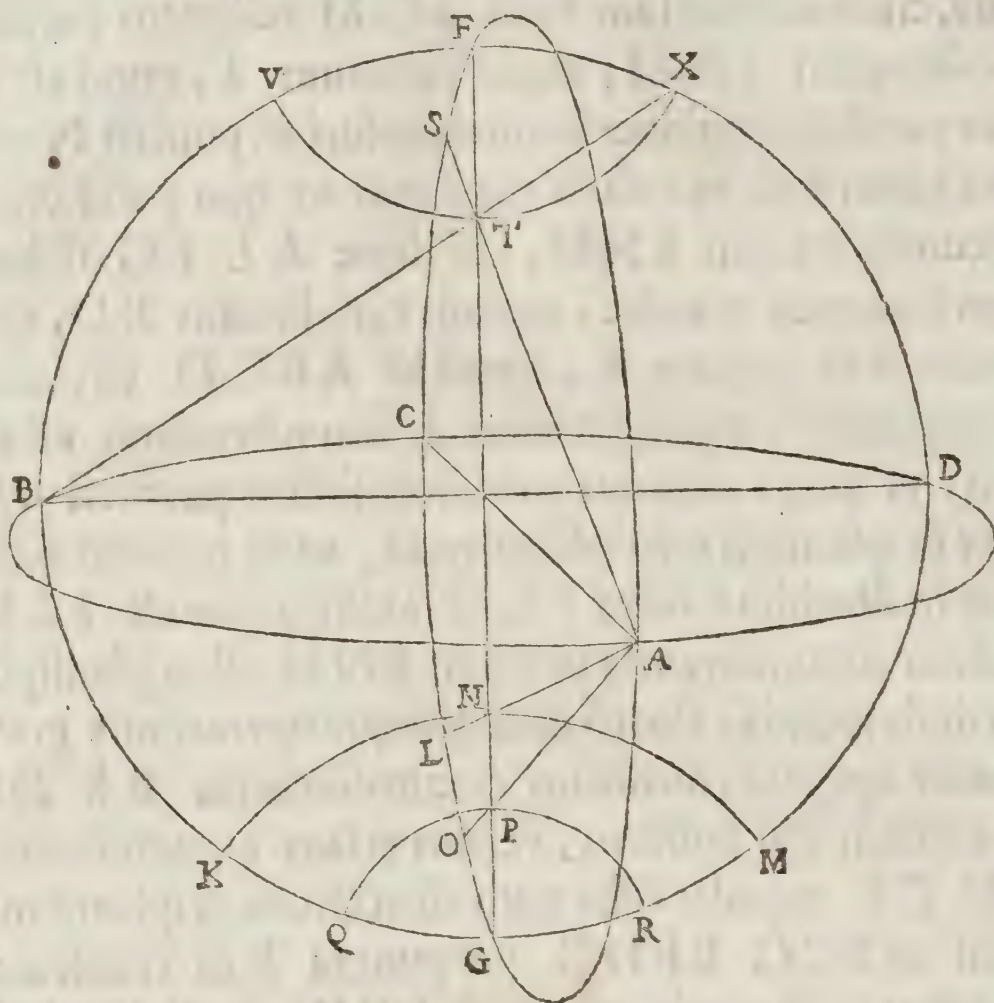




coluri paralleli  $HkLM$  medietatem  $kLM$  ostendere, circumferentiam verò  $kOM$  reliquam paralleli medietatem  $kHM$ , atque punctum  $L$ , quod est sectio paralleli, æquinoctiorumq; coluri in puncto  $N$  apparere; cum  $FG$  in ipsa sit sectione. ex quo patet etiam circumferentiam  $kNM$ , ubi lineæ  $AL$   $FG$  se inuicem secant, eò transire. rectam verò lineam  $BD$ , cùm oculus sit in puncto  $A$ , quod in  $ABCD$  circumferentia existit, æquinoctialem ipsum ostendere. est autem, vt antea diximus medietas solùm paralleli  $HKLM$  in planisphærio ostendenda, ac ea quidem pars, quæ in dimidia sphæra  $FCG$  existit; quæ est  $kLM$ . idcirco circumferentia tantùm  $kNM$  est in planisphærio describenda, Porrò illud quoque operationis gratia nouisse oportet, nimirum circumferentias  $BkDM$  non solùm sibi inuicem, verùm etiam circumferentiis  $AH$   $CL$  æquales esse. nam cùm circuli in sphæra maximi  $AFCG$   $BFDG$  per puncta  $FG$  transeant, quæ sunt poli æquinoctialis  $ABCD$ , paralleliquè circuli  $HKLM$ ; erunt circumferentiæ  $AH$   $BK$   $DM$   $CL$  inter sese æquales.

10. secundum  
di sphaerorum  
Theodosii





Si igitur sic  $ABCD$  æquinocialis.  $AFCG$  æqui-  
noctiorum colurus.  $BFDG$  verò solstitiorum. pona-  
turquè oculus in  $A$ , à quo deindè ad circumferentiam  
 $F C G$  lineæ quocunque, & vndecunq; ducantur  $AL$   
 $AO$ , quæ lineam  $FG$  fecent in punctis  $N P$ . sum-  
maturquè ad easdem partes in circumferentia solstitio-  
rum coluri circumferentiæ  $Bk$   $DM$ , quæ sint circum-  
ferentiæ  $CL$  æquales. rursus accipiatur  $BQ$   $DR$   
æquales circumferentiæ  $CO$ . ac per tria puncta  $k$   $N M$ ,  
triquè  $QPR$  circumferentiæ describantur  $k$   $N M$

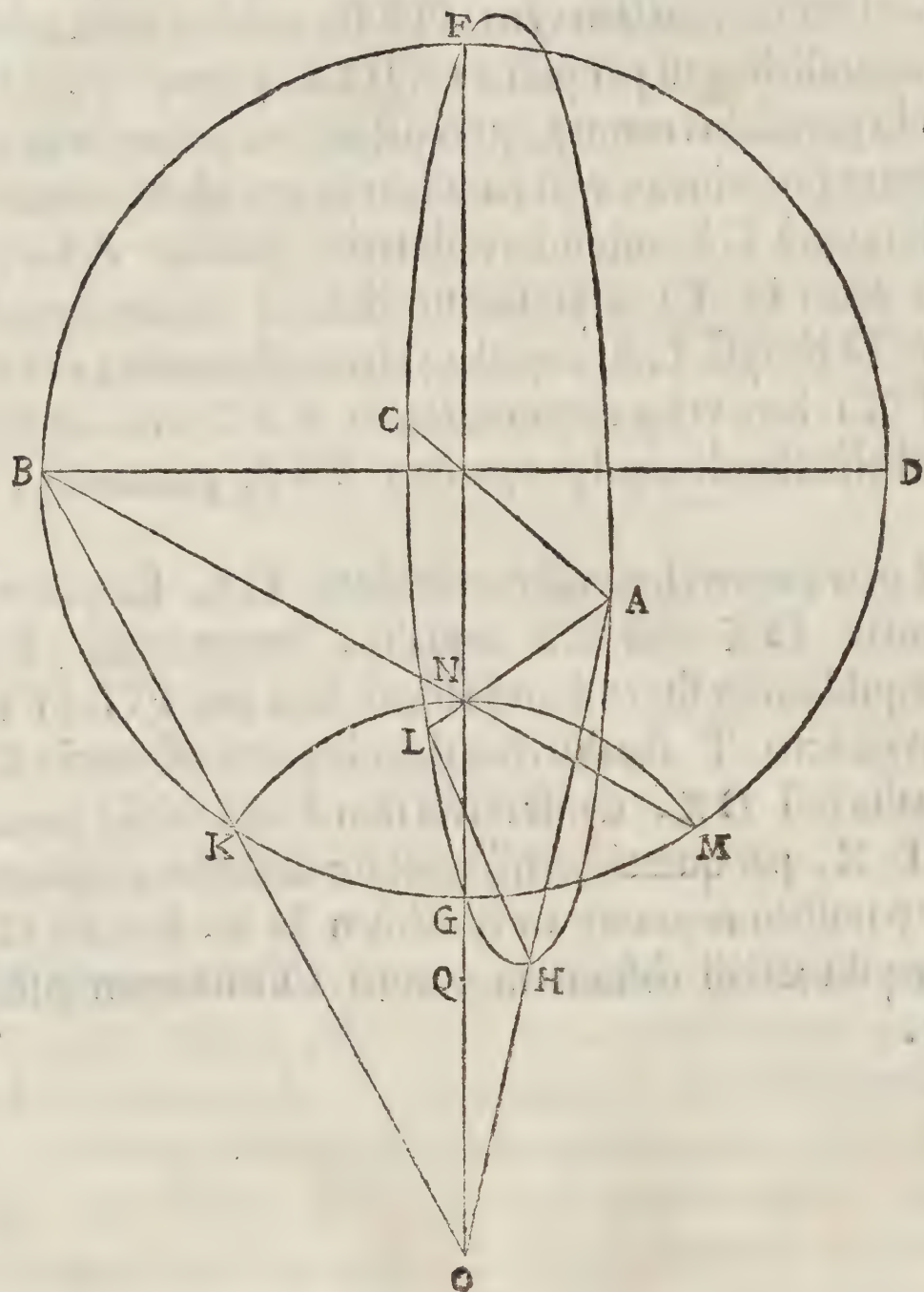
Q P R.



QPR. ex dictis liquet circumferentiam kNM in plano BFDG parallelum ostendere, qui per puncta KLM transit; qui quidem medietas est integri paralleli. circumferentiam verò QPR medietatem ostendere paralleli, qui per puncta QOR pertransit. & hoc modo parallelos omnes, quos ostendere voluerimus, describere poterimus. vt si parallelum, qui ab æquinoctiali distet, putà CS, ostendere libuerit. ducatur AS, quæ FG secet in T; accipiantur deindè circumferentiæ BV DX ipsi CS æquales; circumferentiaq; ducatur VTX: hæc vtiq; circumferentia VTX medietatem paralleli ostendet, qui per puncta V SX pertransit.

Loco autem circumferentiæ datæ CS, fiat circumferentia DX ipsi CS æqualis. iungaturquè BX, quæ quidem ex supra demonstratis lineam FG in eodem puncto T secabit. fiat deindè circumferentia BV æqualis ipsi DX. constat tria iam inuenta esse puncta V T X, per quæ circumferentiam describere oportet, quæ parallelum quantitate nimirum DX, hoc est CS, ab æquinoctiali distans in coluro solstitiorum ostendet.

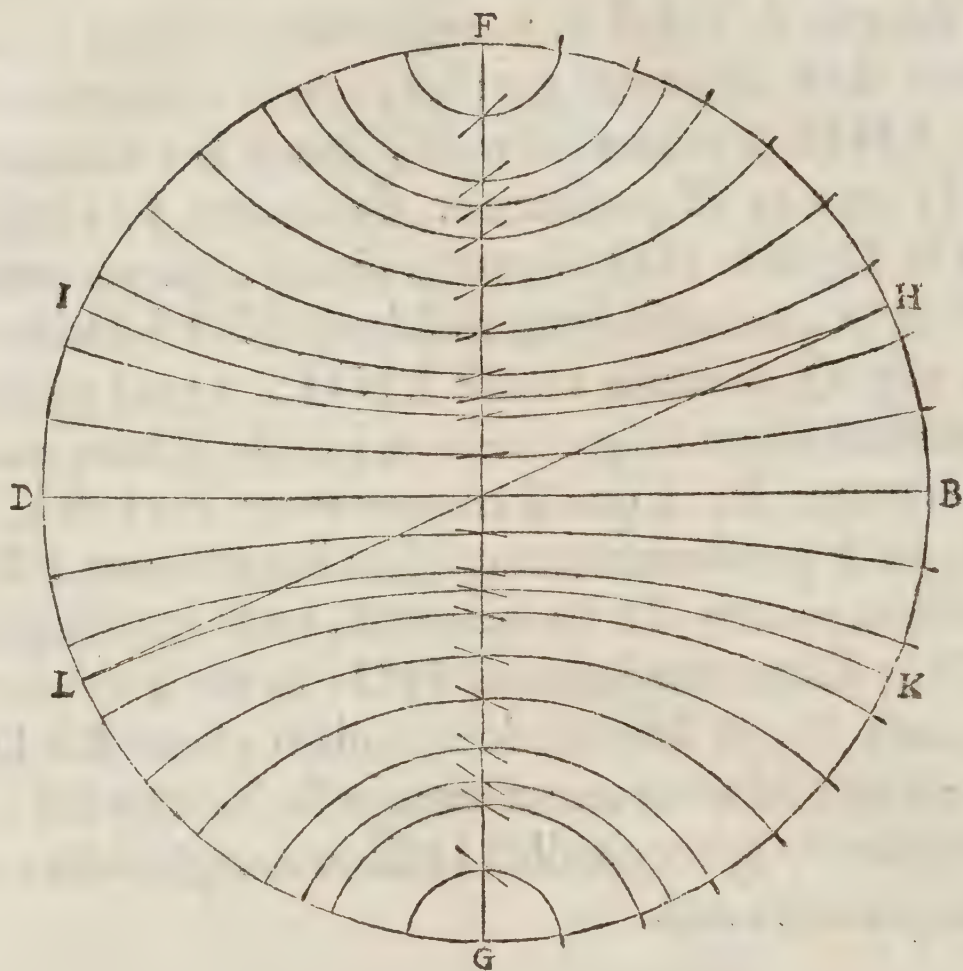






Verùm vt horum circulorum centra ex dictis inueniantur, putà  $kNM$ . Intelligantur eadem. & à puncto  $L$  ducatur  $LH$  ipsi  $CA$  æquidistans; erit ex demonstratis  $LH$  diameter paralleli, quem circumferentia per  $kNM$  transiens ostendit. quare si connectatur  $AH$ , quæ ex  $H$  producat, donec cum  $FG$  conueniat in  $O$ ; erit  $NO$  diameter circuli, qui per puncta  $kNMO$  pertransit. itaq; diuidatur  $NO$  bifariam in  $Q$ ; erit  $Q$  centrum circuli  $kNM$ . Quod quidem inuenietur etiam absq; circulo  $AFCG$ ; si loco puncti  $A$  sumatur  $B$ . à quo si connectantur  $BM$   $Bk$ , &  $Bk$  ex  $k$  producat; hæ quidem lineæ lineam  $FGO$  in iisdem punctis  $N$   $O$  secabunt. vndè constat, quàm facilè sit diametrum inuenire  $NO$ . ac per consequens centrum  $Q$ . & hoc modo in eodem plano  $BFDG$  omnia parallelorum centra inuenire facillimum erit. In planisphærio igitur paralleli facili cum negotio hac ratione describentur.





Exponatur circulus  $BFDG$ , cuius diametri  $BD$   $FG$  inuicem ad rectos angulos se dispescant. Diuidatur circulus in 360. gradus, vt mos est. si igitur parallelos per denos, vel quinos, aut per omnes gradus transeuntes ostendere voluerimus; intelligatur primùm circulus  $BFDG$  æquinoctiorum colurus. punctaq;  $FG$  mundi poli. atquè punctum  $D$  illud esse, vbi æquinoctialis, æquinoctiorumq; colurus se inuicem secant. à quo deindè ad gradus semicirculi  $FBG$  lineæ quidem deletiles ducantur; quæ diametrum  $FG$  secant. Nunc

autem

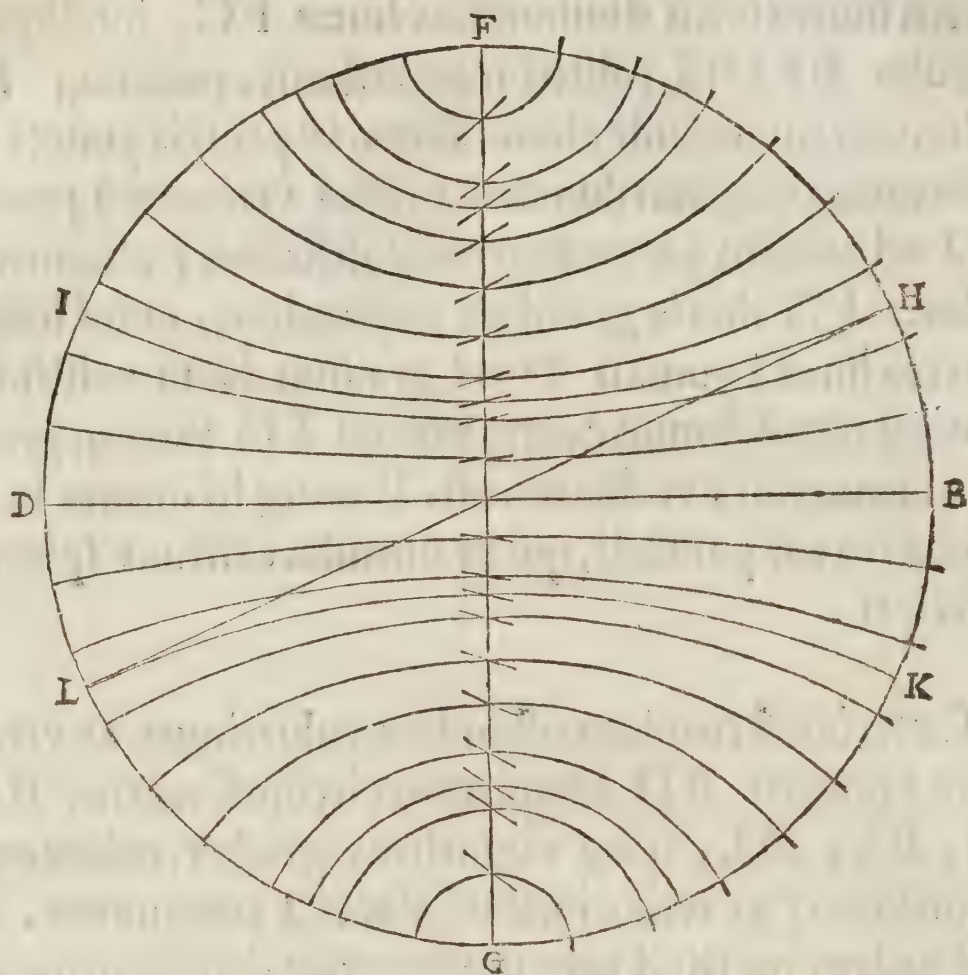


autem inuentis his diuisionibus lineæ FG, intelligatur circulus BF DG solstitiorum colurus. punctaq; FG poli maneant. deindè circumferentiæ per tria puncta describantur, quorum duo sunt gradus vtrinquè à punctis BD ad easdem partes æqualiter distantes; alterum est in linea FG dictis gradibus respondens; quod scilicet in recta linea à puncto D ad gradum ducta existit. horumquè parallelorum centra in linea FG vtrinq; producta inuenientur, vt dictum est. Eruntq; hi omnes in planisphærio tot paralleli, qui in dimidia existunt sphaera, descripti.

Cæterùm si tropicos ostendere voluerimus, ex vtraq; parte à punctis BD accipiantur circumferentiæ BH, DI, Bk, DL, quae vigintitres gradus, minutaquè vigintiocto ( vt recentioribus placet ) contineant. deindè eadem methodo circumferentiæ describantur, vt apparet in figura. hae vtiq; circūferentiæ in planisphaerio tropicos ostendent. & hac prorsus ratione arcticum, & antarcticum circulum, qui scilicet per Zodiaci polos transeunt describere poterimus. quae quidem omnia ex eadem pendent speculatione. eodem enim prorsus modo ostendentur. Amplius si eclypticam quoquè ostendere placuerit, connectatur HL, quae per centrum transibit, & haec recta linea eclypticam nimirum ostendet. nam cùm oculus in intersectione aequinoctiorum coluri, & aequinoctialis ponatur; erit oculus in eclyptica quoq; positus, quippè quae per dictam intersectionem pertransit. eclyptica verò per puncta HL circuli BF DG, qui est solstitiorum colurus, transit. recta ergo

linea



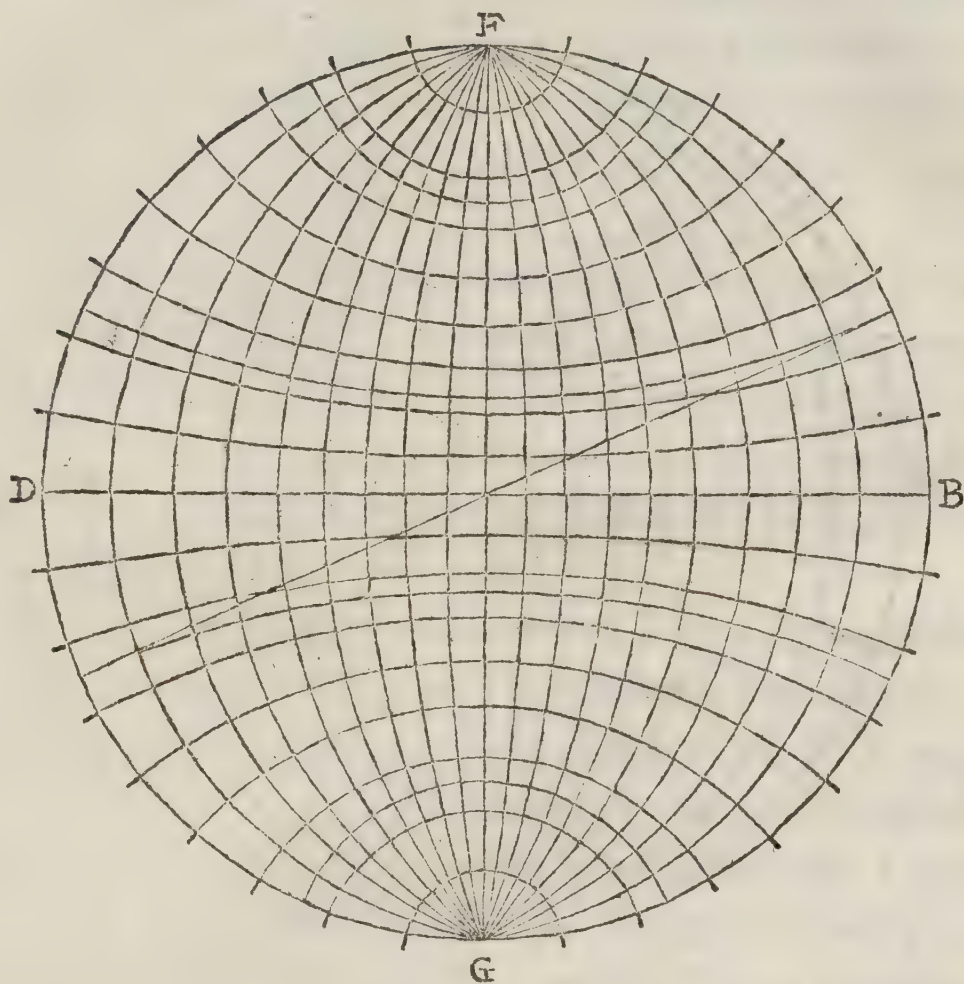


linea HL eclipticam ostendet . & punctum H , putà  
Cancris principium , L verò Capricorni ; centrum autem  
circuli Arietis , vel Librae principium indicabit . quae  
quidem omnia inuenire oportebat .

Quomodo autem distantia viginti trium graduum ,  
vigintiquè octo minutorum ad vnguem inueniri possit ,  
à nobis in libro problematum astronomicorum , quem  
( Deo . O . M . fauente ) in lucem edemus , patefiet . vbi  
non solùm minuta , verùm etiam secunda , tertia , quar-  
ta , centesimas , & cætera in infinitum , si opus fuerit , in-  
uenire docebimus .

Si ita-

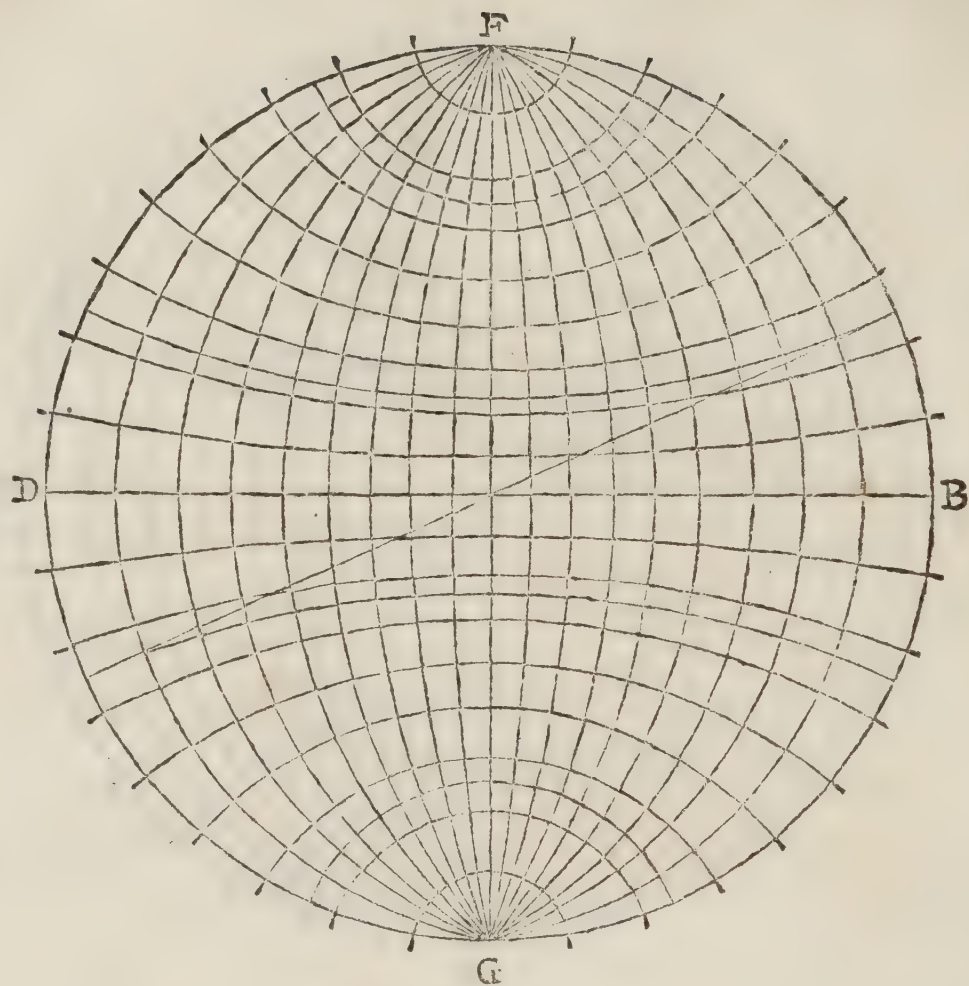




Si itaque, ut dictum est, meridiani, parallelique describantur; in planisphærio parallelos dimidiæ sphære, ac meridianos habebimus descriptos. quod si per omnes gradus paralleli, meridianique descripti fuerint; lineæ BD GF in centum, & octoginta partes diuisæ consurgent. quæ quidem, & ex dictis æqualiter quoque diuisæ prouenient. etenim linea FG diuiditur à lineis à puncto D ad gradus in semicirculo FBG existentes ductis; linea verò BD à lineis à puncto G ad gradus, qui in DFB existunt; gradusque inter se sunt æquales. Et quamuis dimidia tantum sit sphæra descripta,

tamen





tamen hæc integram nobis sphæram ostendet. in planis-  
 phærio enim  $BF DG$ , quod pro coluro solstitiorum  
 accipitur, quando oculus in Ariete positus intelligitur;  
 tunc planisphærium medietatem sphære, quæ versus  
 Libram existit, ostendet. si verò situs in Libra oculus in-  
 telligatur; tunc idem planisphærium alteram sphære  
 medietatem, quæ nimirum Arietem vergit, demonstra-  
 bit. ac propterea centrum, & pro Ariete, & pro libra  
 sumi poterit. lineaque  $BD$  totum ostendet æquino-  
 ctialem.  $FG$  verò totum æquinoctiorum colurum. ac  
 linea, quæ eclipticam ostendit, totam eclipticam de-

monstra-



monstrabit. parallelorum autem vnusquisquè integrum quoquè, quem ostendit, parallelum repræsentabit, at vnusquisquè meridianus, duas meridianorum medietates, quae ab eodem solstitii puncto, putà Cancrī, aequaliter distant, ostendet.

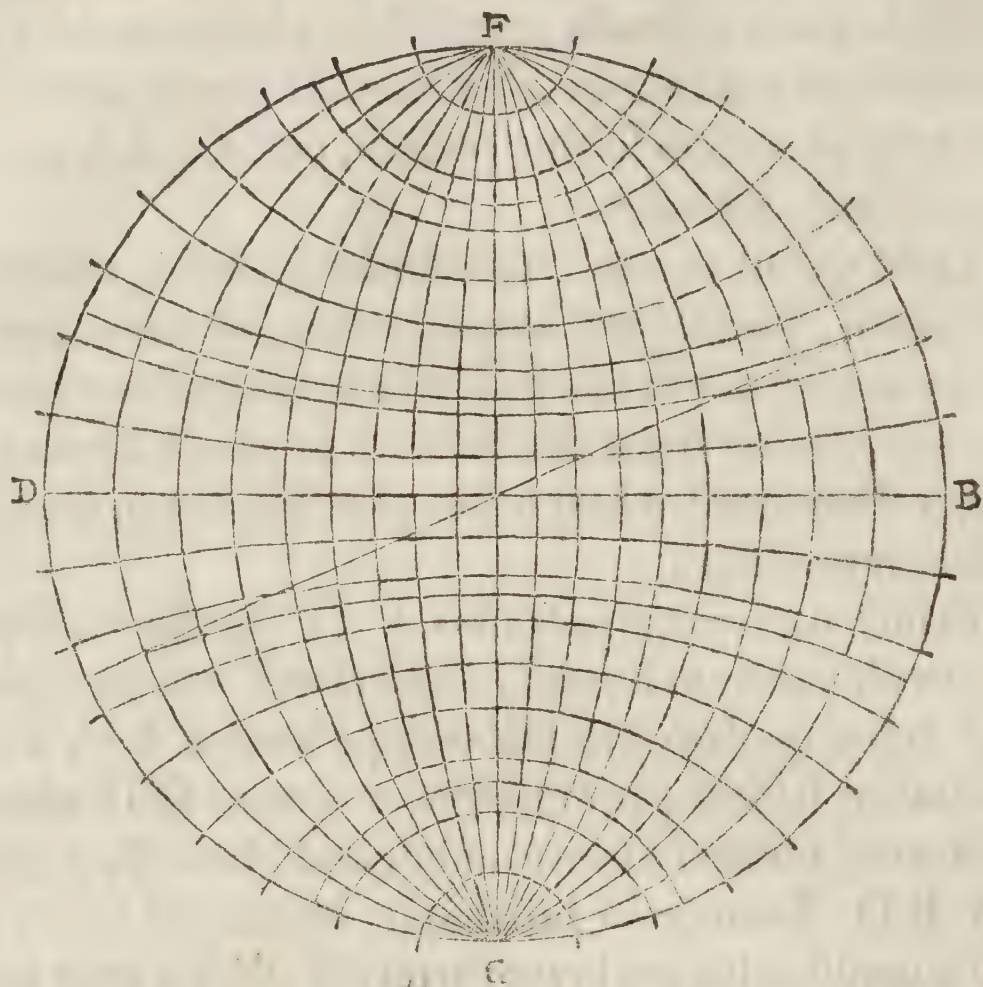
Quamquàm autem, vt plurimùm hi descripti circuli meridiani, paralleliquè nuncupentur; pro uario tamen in operationibus vsu non solùm varia quoquè sortiuntur nomina, verùm etiam idem circuli in planisphaerio descripti diuersa ostendent nobis planisphaeria in diuersis planis apparentia.

Primum enim qui per polos *F G* transeunt, aliquādo circuli vocantur horarii. iique circuli vnà cum linea *FG* horas quidem terminabunt, qui lineam *BD*, æquinoctialem scilicet, per quindecim gradus sibi inuicem distantes (initium à centro, siue quod idem est, à punctis *BD* summendo) diuidunt: intermedii verò circuli quamlibet horam in tot partes distribuunt quot sunt inter horam, & horam.

Praeterea eorundem adhuc meridianorum quemlibet (cùm per polos pertranscant) pro horizonte recto accipere summa facilitate poterimus. hi enim circuli hoc modo accepti ad ascensiones rectas inueniendas maximo nobis erunt adiumento.

Puncta deindè *FG* Zodiaci esse polos, statuere possumus, atquè tunc recta *BD* eclipticam indicabit; circuli què per puncta *FG* transeunt erunt circuli signorum, qui eclipticam *BD* in tot partes discescent, quot sunt ipsi circuli. paralleli verò, cùm sint eclipticæ æquidistantes, stellarum circuli latitudinum erunt. Vndè ap-





paret , quàm facilè sit stellas fixas in planisq; hærio ponere, ratione tantùm habita ad Zodiacum; veluti Ptole-  
meus in septimo libro magnæ compositionis docet. His autem ita constitutis , considerandum est , vnde huiusmodi planisphærium ortum ducat: nam quamvis oculus in eodem loco , in sectione scilicet æquinoctialis, ac coluri æquinoctiorum positus intelligi possit; magis tamen propriè in intersectione eclypticæ, & circuli, qui per polos Zodiaci , ac principium Arietis, siuè Libræ pertranseat, situm esse oculum intelligere oportet , rectaque tunc linea FG hunc ipsum circulum ostendet : astrola-

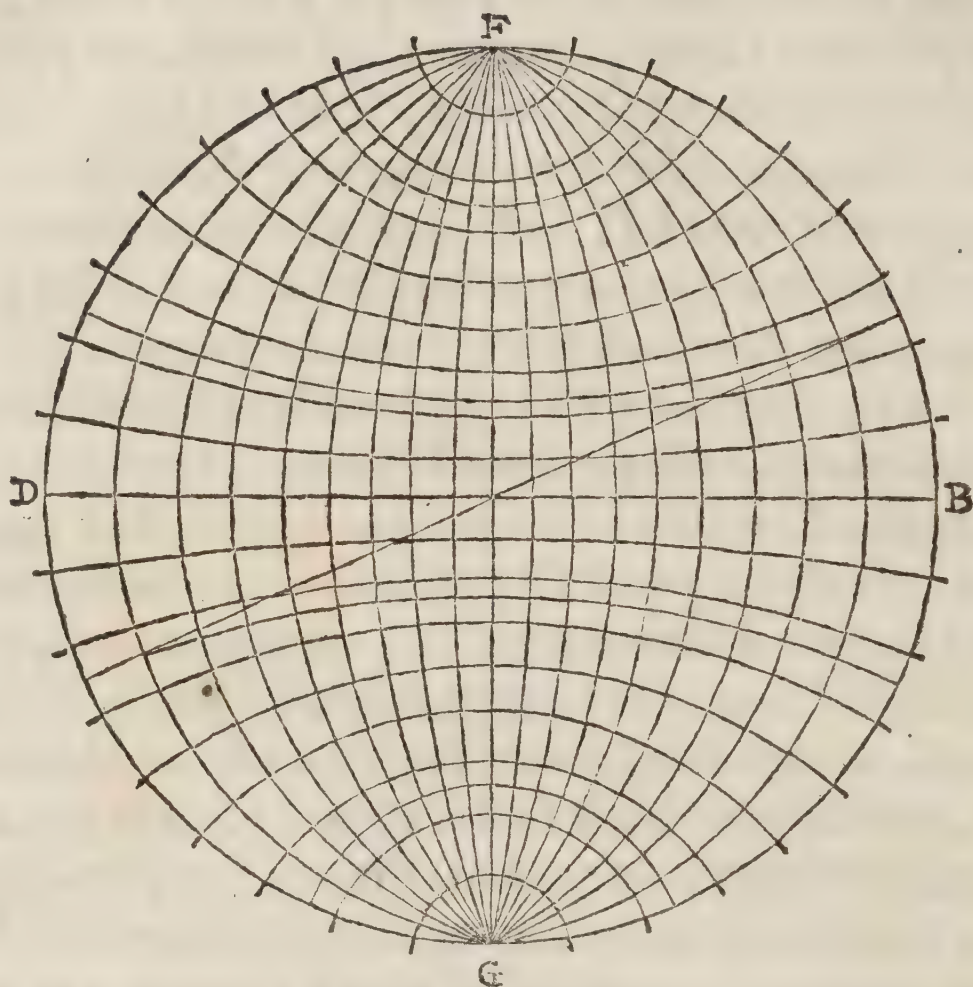


biique planum circulus erit, qui per Zodiaci polos, ac per principia Cancrī, Capricornique transit. qui profecto solstitiorum colurus existit. Quod si in eclypticæ, ac solstitiorum coluri sectione oculus positus esse intelligatur, tunc recta  $FG$  solstitiorum colurum ostendet: planisphæriique planum circulus erit qui per Zodiaci polos, necnon Arietis, Libræque principia transit.

Præterea si puncta  $FG$  horizonis polos esse determinauerimus, ut sit punctum  $F$  punctum verticis, nempe Zenit,  $G$  autem oppositum; erit linea  $BD$  horizon. circuli que per  $FG$  transeuntes verticales erunt. quos Arabes Azimuth appellant; qui lineam  $BD$ , horizontem scilicet in tot partes diuident, quot sunt ipsi circuli. paralleli deinde, cum sint horizonti æquidistantes, altitudinum circuli erunt, quos Arabes Almicantharath nominant; qui quidem astrorum supra horizontem eleuationes ostendent. oculusque in hoc planisphærio in horizonis, verticalisque circuli sectione, qui per orientem, siue occidentem pertranseat, collocandus est. lineaque  $FG$  ipsum ostendet verticalem. circulusque  $BFDG$ , hoc est astrolabii planum, meridianus erit. si verò intelligatur oculus in horizonis, meridianique intersectione situs; tunc recta  $FG$  meridianum ostendet. planumque astrolabii circulus propriè verticalis existet, qui scilicet per verticis punctum, orientem, occidentemque pertransit. quæ quidem omnia ex ante dictis factis sunt manifesta. eodē enim prorsus modo ostendetur. & ex hac permutatione multiplex huius instrumenti prouenit vsus, atque vtilitas.

Vt autem planisphærium hoc suas perfectè absoluat





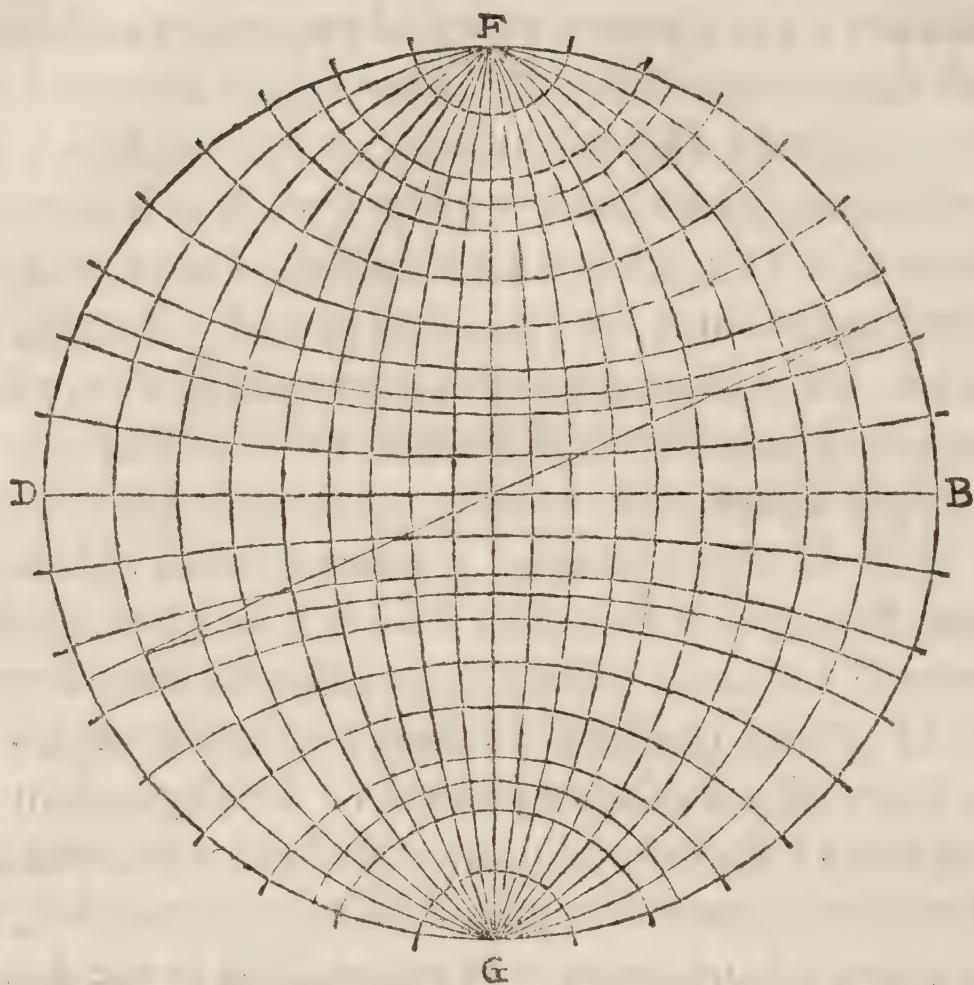
operationes, opus est regula, & cursore. veluti ab ipso-  
met Gēma Frisio declaratur. Diuiditur enim regula in  
tot partes similes, & æquales; sicut planisphærii diame-  
ter, eo inquam modo, quo æquatoris linea *BD* diuisa  
est; regulaquē ita clauo aptatur, vt quocunque modo vol-  
uatur, semper per centrum transeat. quare, si ponatur  
regula supra lineam *BD*, diuisiones regulæ, diuisionesq;  
lineæ *BD* ad vnguem congruent. & vt regula circulum  
integrum, nempe in 360. gradus diuisum ostendere pos-  
sit, eius diuisiones duobus notantur ordinibus numero-  
rum. vt ex ipsomet Gemma Frisio secundo, & duode-



cimo capite eiusdem libri elicetur . sumpto scilicet initio à centro; ita vt à centro vsquè ad extremum ambitum , putà dextrorsum, sint 90. gradus; ex hoc autem ad centrum redeundo 180. rursus à centro sinistrorsum vsquè ad ultimam circumferentiam sint 270, & ex hac iterum ad centrum 360. & est primò considerandum, vt horizontes inueniamus, vt possimus nempè sphæram, seu rectam, seu obliquam quoquo pacto constituere, gratia exempli ad latitudinem Romanæ Urbis. primùm accipiat planisphærium, vt prius declaratum fuit. vt scilicet B D sit æquinocialis, F polus arcticus, G antarcticus, & reliqua huiusmodi; deindè collocetur regula à puncto F versus D distans secundum poli altitudinem, putà ad gradus quadraginta duos; ostendet regula in hoc situ posita Urbis horizontem. Intelligendum est enim situm esse oculum, non solùm in intersectione coluri æquinocialium, & æquinocialis, vt dictum fuit, verum etiam in horizonte; vt in oriente, siuè in occidente; circulusq; tunc B F D G, qui pro solstitiorum coluro sumitur, meridianum quoquè ostendet. regula igitur, cum per centrum pertranseat, oculusquè in ipso sit horizonte positus, in dicto situ horizontem ostendet. Vndè colligitur, si in occidente collocatus intelligatur oculus, tunc circulus B F D G meridianum ostendet: descriptumquè planisphærium, quod à meridiano terminatur, dimidiam ostendet sphæram, quæ ad orientem existit. simulquè manifestum erit quomodo paralleli horizontem dispescunt. ac propterea regulæ diuisiones, quæ sunt à centro vsq; ad tropicum, ortus amplitudinem Solis in tropico existentis ostendent. & hoc modo stellarum,

atquè





atquè solis quemlibet parallelum perlustrantis ortus amplitudinem metiemur. item stellarum cognita declinatione, statim patefiet, quæ nam oriantur, & occidant; & quæ infra, supraquè horizontem permaneant semper. quod ex iisdemmet parallelis horizontem secantibus manifestum erit. Præterea oculo in eodem situ posito, si regula ponatur in *FG*. tunc erit horizon rectus; eodemquè modo ortus amplitudinem quamlibet in sphaera recta dimetiri licebit.

Cursor est huiusce regulæ dimidio æqualis, qui quidem eodem modo, ut regulæ medietas, diuiditur; ac nu-

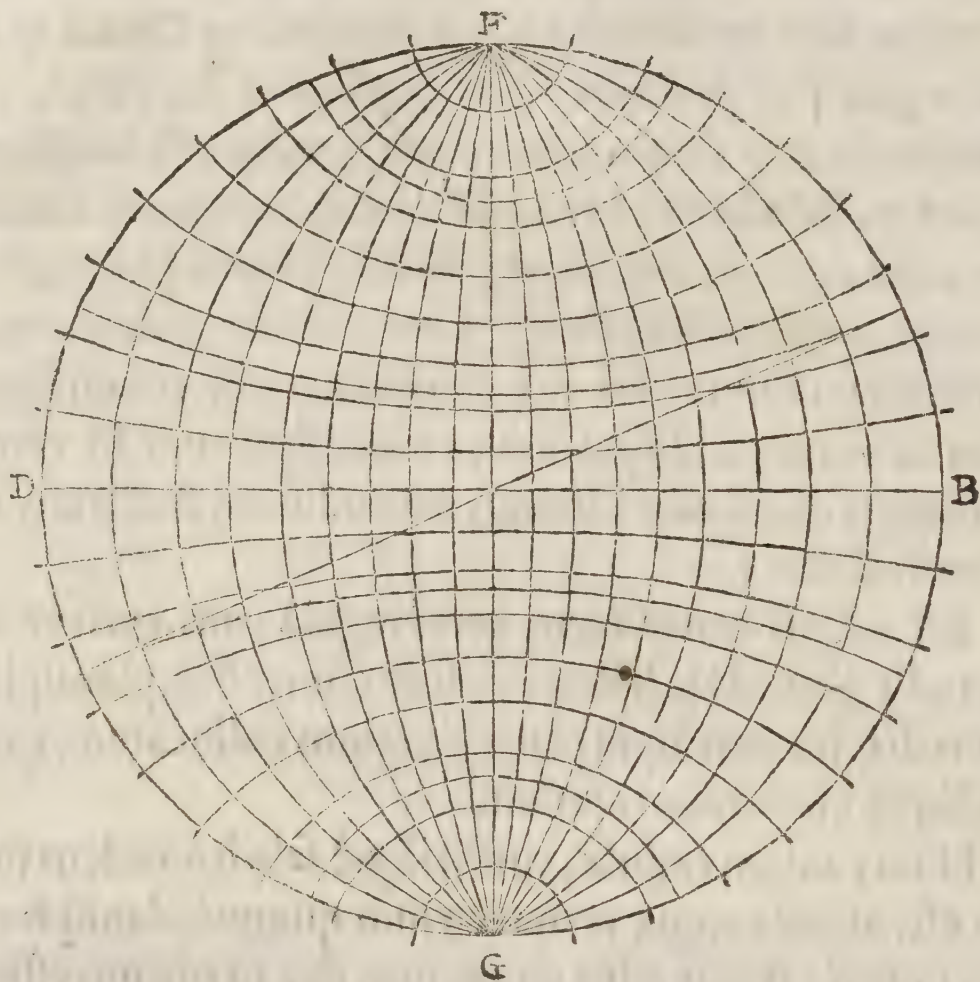


meris notatur; & ipsi regulæ semper ad rectos se habet angulos: ita vt si existente regula in BD, cursor quoque in centro collocetur, cursoris diuisiones cum diuisionibus alterius semidiametri conuenient. Quare quando regula (vt diximus) pro horizonte accipitur, eius diuisiones non solum horizontis gradus esse intelligere oportet, sed vbi etiã verticales circuli horizontẽ diuidũt. tuncquẽ cursoris diuisiones, dũ in centro existit, altitudinum circulos ostendent. Cæterũ si regula pro ecliptica accipiat; erunt eius diuisiones vbi circuli signorum eclipticam dispescunt; cursorisque tunc in centro existentis diuisiones circulos latitudinum stellarum demonstrabunt.

Est autem notandum, quod regula cum cursore aliquandò perindẽ se habet, ac si alterum esset planisphærium diaphanum supra planisphærium collocatum, quod vndiquẽ circumuerti possit.

Huius autem regulæ, cursorisque fabrica eadem prorsus est, atquẽ ea, quæ propter vsum quoquẽ planisphærii à Ioanne de Roias editi conficitur. nec id mirũ esse debet, cũ planisphæria hæc vniuersalia, quò ad ipsorum operationes, non multũ inter se dissideant. neq; enim horum planisphæriorum regulæ cum suis cursoribus differunt inter se, nisi in diuisionibus: quia vnaquẽquẽ suum comitatur planisphærium. Quapropter regulæ, cursorisque structura, vel ab ipsomet Ioanne libro sexto capite decimo elicietur; vel ex nobismet ipsis alio quoque modo, vt nobis magis placuerit, confici poterit: dummodò cursor cum ipsa regula (quocunq; modo moueantur) rectos semper efficiat angulos.





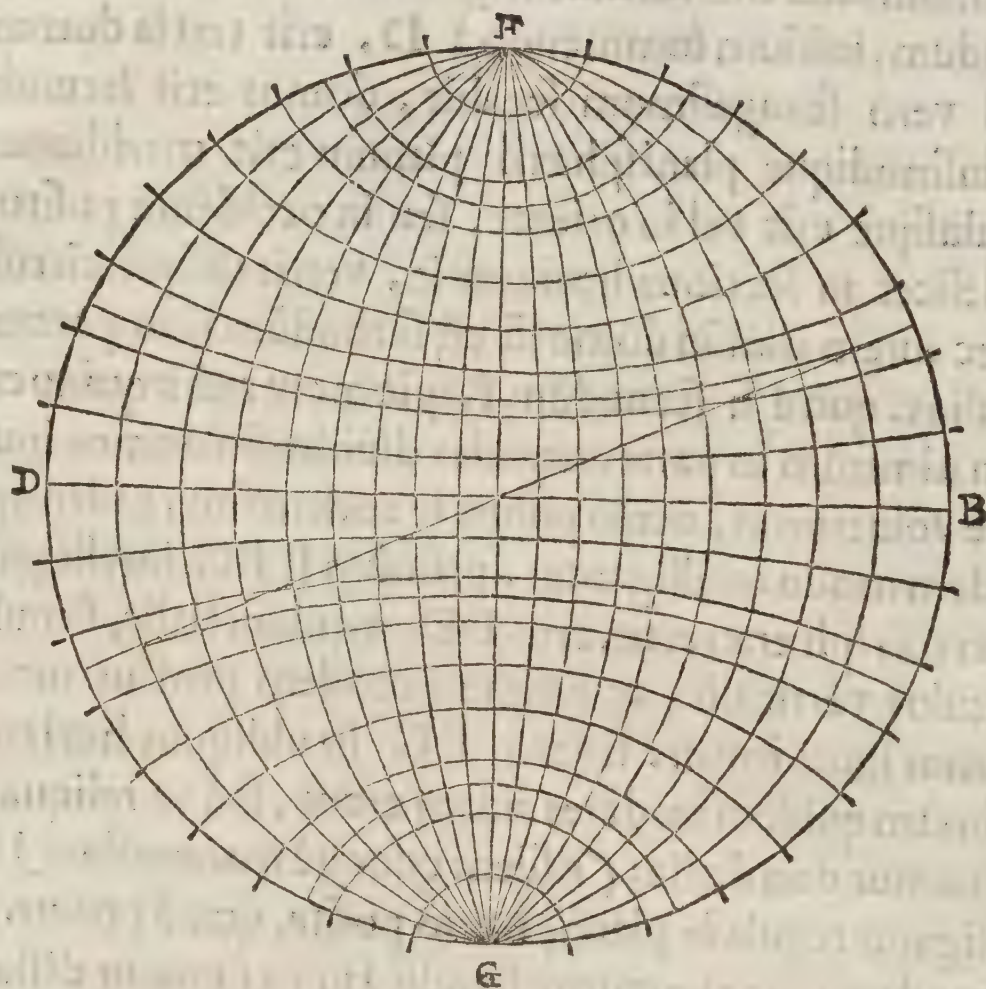
Possumus præterea in domorum inuentione lineam FG loco horizontis accipere, circulumquè BFDG pro meridiano; & linea BD pro uerticali; ac descripti meridiani domorum circuli erunt; meridianusquè BFDG decima erit domus; vndecima verò ille meridianus erit, qui lineam BD secat, vbi triginta sunt gradus signati, sumpto initio à puncto B. duodecima vbi sexa-

ginta.



ginta. lineaque FG prima domus existet, cum sit horizon. similiter meridianus trigesimum lineæ BD secans gradum, initium summendo à D, erit tertia domus; qui verò sexagesimum secabit, domus erit secunda. huiusmodique planisphærii planum erit meridianus, oculusque erit vel in oriente, seu in occidente positus. videlicet in sectione horizontis, verticalisque circuli. Hæc autem diuisio domorū est secundum Campanum, & alios. quòd si secundum Regiomontanū æquinoctialem nimirum in partes æquales diuidendo domos inuenire voluerimus, oculo posito in eodem situ, eademque eodem modo intelligantur. primū si FG intelligatur horizon sphæræ rectæ, erit BD æquinoctialis, simulque circulus verticalis, ac propterea eodem prorsus modo domus inuenientur. si verò FG sit obliquus horizon, primū quidem cardines iidem erunt, sed vt reliqua inueniantur domicilia; (iisdem quoque manentibus) intelligatur regula in planisphærio posita, quæ à puncto B (quod verticis punctum ostendit) in ea ponatur distantia, quanta est loci latitudo. tunc etenim ipsa regula, existente FG horizonte; erit in situ æquinoctialis. quapropter si in ipsa centrum versus à meridiano triginta sumantur gradus, erit meridianus per hunc gradum transiens domus vndecima. per sexaginta verò duodecima: haud quoque secus tertia, secundaque domus inuenientur. secundum Firmicum verò domorum diuisio facillima quidem est: reducitur enim ad ea, quæ prius dicta sunt. nimirum cum puncta F G, Zodiaci poli intelliguntur. tunc enim meridiani, qui eclipticam BD in triginta gradus à punctis B D distantes dispescunt, erunt





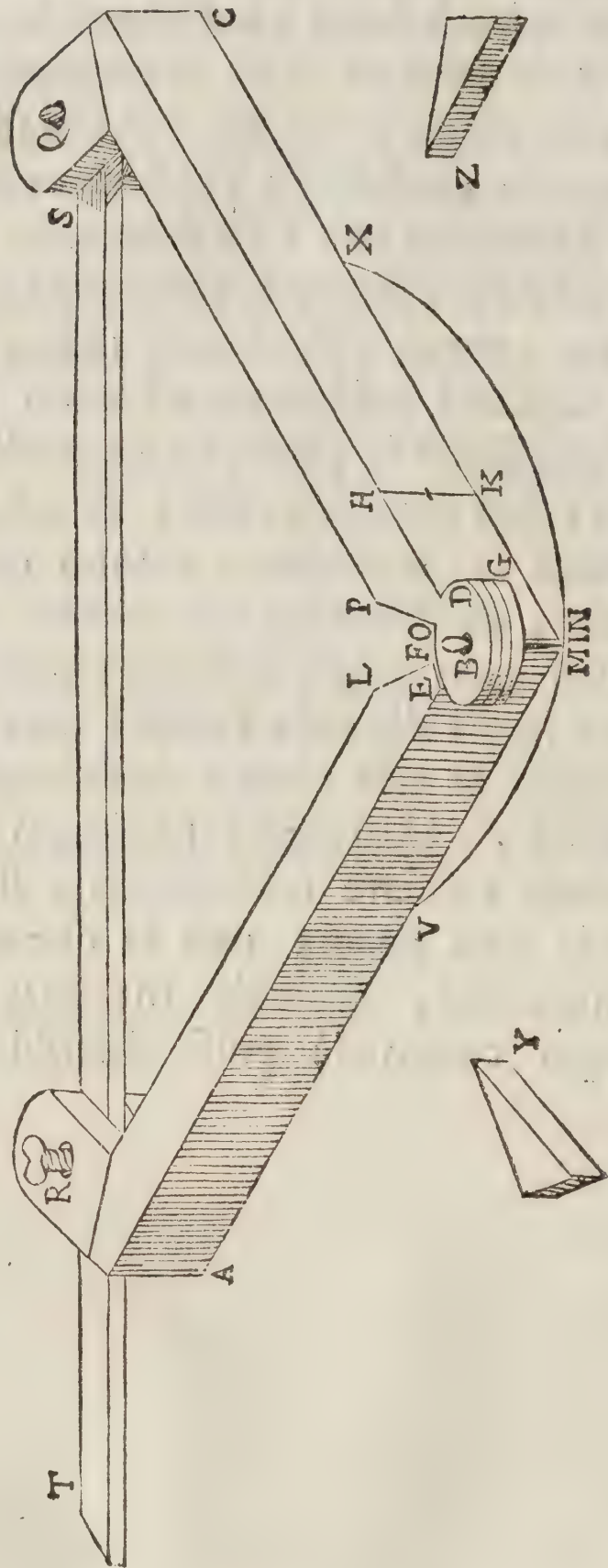
vndecima, & tertia domus. qui verò in sexaginta duodecima, & secunda. quòd si, vt antea quoquè dictum fuit, intelligantur *FG* mundi poli, lineaque *BD* æquinoctialis, eodem modo facillima erit inuentio penes meridianos illos, qui secundùm aliquorum opinionem domos ostendunt; quippè qui secundùm circulos per polos transeuntes, æquinoctialemquè diuidentes, domos distribuunt.

Quoniam



Quoniam vniuersa huius planisphærii descriptio, ac delineatio, rectis duntaxat lineis, ac circumferentiis absoluitur; harum autem descriptio, non leui adeò, atquè illarum, negotio conficitur; præsertim earum, quæ propinquæ admodùm sunt ipsis diametris; cùm à rectitudine paululùm deflectant; opere prætium esse duximus, hanc quoquè difficultatem tollere, vt omnia quàm facillima reddantur. est enim hæc difficultas satis conspicua in planisphæriis mediocris magnitudinis, veluti diametripedalis; & adhuc longè maior apparet in maioribus; etenim quò maior erit diameter, eò difficilior describentur circumferentiæ; adeò enim distant ipsorum circulorum centra, vt vix longa distantia inueniri queant. quod certè maximam in ipsis circulis describendis difficultatem affert. Quapropter plurimùm ad præsens negotium conferre iudicauimus, si circulorum per tria data puncta non in directum iacentia circumferentias, quamuis maximas, instrumento aliquo commodè posse describi ostenderimus.



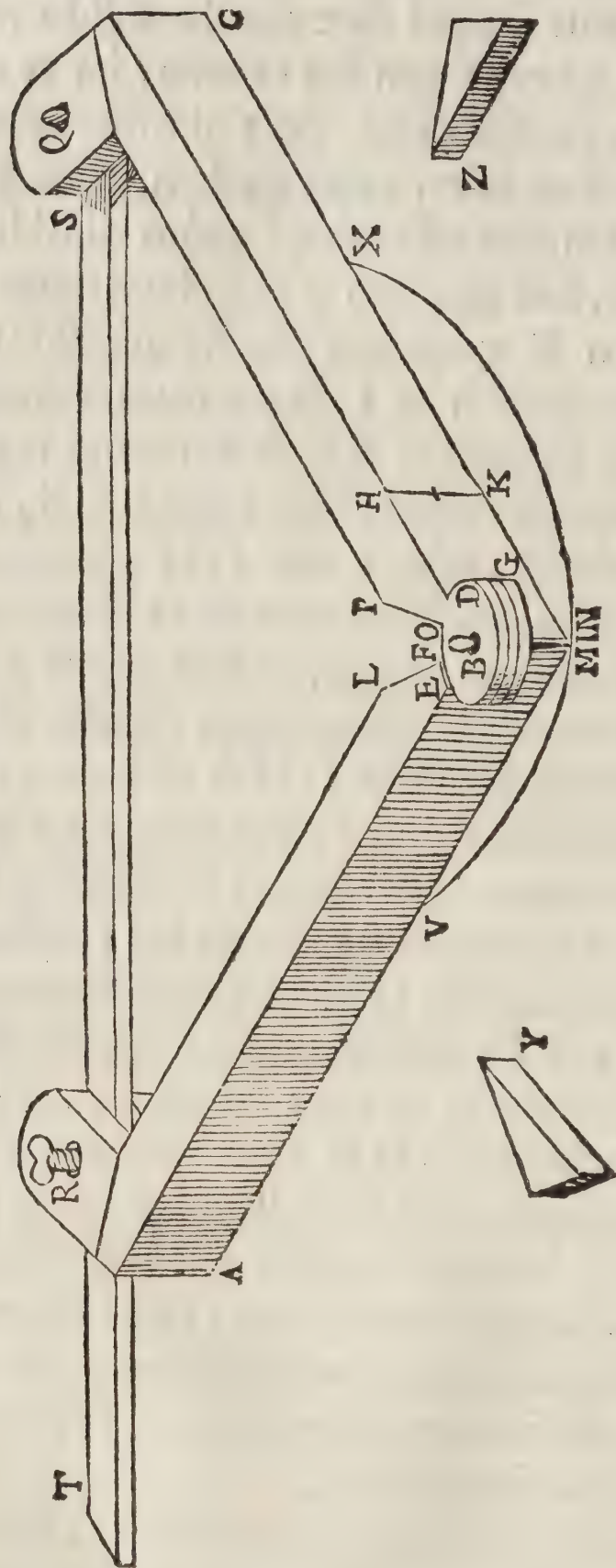




Exponentur itaque duæ regulæ solidæ rectangulæ  $AB$   $BC$ , quæ inuicem sint insertæ, ita vt circa centrum  $B$  conuerti possint. facta nimirum parte  $EDF$  rotunda, vt fieri solet. cuius quidem partis crassitudo  $DG$  nihil amplius esse debet, quàm dimidium altitudinis regulæ, hoc est quàm sit dimidium ipsius  $Hk$ . in centro autem  $B$  graphium, siuè stylus collocandus est, vt  $BI$ ; qui quidem in  $I$  sit peracutus; eiusquæ altitudo à centro  $B$ , nempe  $BI$  sit altitudini regulæ, hoc est  $Hk$  æqualis. deindè latus regulæ  $CK$ , quàm proximè fieri potest, vsq;  $I$  sub  $DG$  pertingere debet, vt  $CN$ . quod idem faciendum est in  $AM$ . & est summo perè animaduertendum, vt styli vertex  $I$ , &  $CN$ , quoçunque modo circumuertantur regulæ, in directum semper existant. similiter  $IMA$  semper in recta sint linea. In extremitatibus autem regularum ipsis  $A$   $C$  oppositis ponantur  $QR$ , quæ ad similitudinem dimidii cylindri, at aliquantulum oblongi, sint constructa; quæ sint per medium secta. vt per vtranquæ secturam ingredi possit regula  $ST$ ; quæ iuxta alterum ipsius extremum debet esse perforata; vt circa axiculum in  $Q$  positum liberè conuolui possit. in  $R$  autem ponenda est cochlea sua habens manubriola; vt cùm voluerimus, possimus regulam  $ST$  ita consistere, vt ampliùs per secturam ultra, citraquæ moueri non possit. quod fit, vt quandò  $AIC$  angulum datum compræhendent; tunc possimus cochlea regulas ita immobiles reddere, vt circa centrum  $B$  conuerti minimè possint.

His ita constructis, ex ipsa operatione, quod proposuimus, manifestum erit. sint enim tria data puncta non







in directum iacentia  $VIX$ . oporteatquè circumferentiam per tria puncta  $VIX$  transeuntem describere. primum quidem ponatur styli vertex in  $I$ . regulæquè ita moueantur, donec  $NC$  ad punctum  $X$  perueniat,  $AM$  verò punctum  $V$  pertingat. cochlea deindè in  $R$  posita firmentur regulæ. postea totum simul moueatur instrumentum, ita tamen, vt latus  $AM$  semper per punctum  $V$  pertranseat, latus verò  $NC$  per punctum  $X$ . manifestum est ex 21. tertii Euclidis styli verticem  $I$  circumferentiam describere. si enim intelligatur circumferentia  $VIX$  descripta, vbicunque ponatur instrumentum, dummodò eo, qui dictus est, modo moueatur; cõstat styli verticem  $I$  semper in circumferentia  $VIX$  reperiri, cùm sit angulus  $VIX$  sibi ipsi semper æqualis. & æquales anguli ab iisdem punctis ad easdem partes constituti in eodem circuli segmento semper existant.

Quò ad operationem autem duo oportet prismata ad similitudinem cunei facta construere, putà  $YZ$ . quæ quidem  $YZ$  in punctis  $VX$  collocare opus est; vt regularum latera  $AM$   $CN$ , dùm mouentur, semper latera prismatum contingant. & hoc modo dicta regularum latera semper super puncta  $VX$  mouebuntur. Aduertendum tamen est altitudinem prismatum minorem esse debere, quàm sit dimidium ipsius  $Hk$ ; vt styli vertex  $I$  vsq; ad  $YZ$  in  $VX$  posita pertingere possit. hacquè prorsus ratione omnium circulorum portiones quantascunq; maximas describere poterimus. nam  $AIC$  non solum sub quocunq; dato angulo obtuso collocare possumus, verùm etiam in directum, vt nimirum  $AIC$  in recta sit linea, aptare poterimus. & ob id regula  $ST$  ip-



sis  $CIIA$  simul sumptis in longitudine æqualis esse debet. Præterea regulæ in partibus  $FL$   $OP$  ita debent esse incisæ, atq; accomodatæ; vt quando  $FL$  vnâ cum  $OP$  iungetur, angulus  $AIC$  sit rectus, vel saltem fermè rectus. tunc enim huiusmodi instrumêto amplius non est opus. nam quando anguli sunt, vel acuti, vel recti, vel propemodùm recti, circa ipsos circumferentias circino describere facillimum est.

Huius autem instrumenti materia, si ex ferro, ære, vel salt em ligno solido existat; ipsum quoq; instrumentum longè præstantius fore, nemo ignorat. uerùm prismata ex ære, uel ferro construere erit ualdè utile, ut eorum latera eodem semper modo permaneant. stylus uerò ex ferro, siue ex chalybe temperato constructur; ut eius uertex absq; ulla læsionè ad circumferentias describendas sit accomodatus. præcipuè si eas supra planisphærium æneum ( ut sæpè accidit ) describere opus fuerit. & quamuis dixerimus, longitudinem styli à centro regulæ ipsi altitudini regulæ æqualem esse oportere; re uera tamen, si hanc altitudinem aliquantulùm ( uix tamen ) excedet, erit certè præstantius; quò, si placuerit, dùm circuli circumferentia describitur, stylum supra planisphærium præmere possimus.

PRIMI LIBRI FINIS.



G V I D I V B A L D I  
 E M A R C H I O N I B V S  
 M O N T I S  
 P L A N I S P H A E R I O R V M  
 V N I V E R S A L I V M  
 T H E O R I C A E  
 L I B E R S E C V N D V S .



L T E R I V S planisphærii vniuer-  
 salis à Ioanne de Roias editi origi-  
 nem, demonstrationemq; afferre  
 volentes, illud in primis visum est,  
 quæ de huius ortu dicta fuere, pau-  
 cis perstringantur. quamquam ali-  
 qui nō solūm propriam sententiam  
 absquē demonstrationibus confirmata-  
 runt, sed quicquid pro huius planisphærii origine  
 aperienda protulerunt, meo quidem iudicio, nedūm di-  
 minutē, ac concisē satis, sed & perperam prolatum fuit.  
 nam ipsemet Ioannes de Roias docere volens, vnde  
 suum hoc planisphærium ortum ducat, primo libro sui  
 planisphærii cap. x i. sic inquit.  
 „ Vniuersa igitur ratio nobis hoc loci à perspectiua tra-  
 „ hatur. & quæ sequuntur.



Gemma Frisius verò instrumenti huius originem intimius explicare contendens, in libro de astrolabo catholico capite primo dicit.

„ Huius autem deformatio vndè originem sumat, difficile est explicare. mihi verò videtur ab intuitu per  
 „ sphæram in planum produci, quemadmodum reliquæ  
 „ iam dictæ sphære planæ. sed intellectu potius id concipitur, quàm manu perficitur. si quis igitur cogitet  
 „ sphæram cum suis circulis meridianis, & parallelis, qui  
 „ omnium maximos habent usus, proponi visui; oculus verò in infinitum (si fieri potest) absistat; radiosq;  
 „ per hemisphærium in planum subiectum fundat; ita  
 „ vt puncta æquinotialia in rectum oculo opponantur.

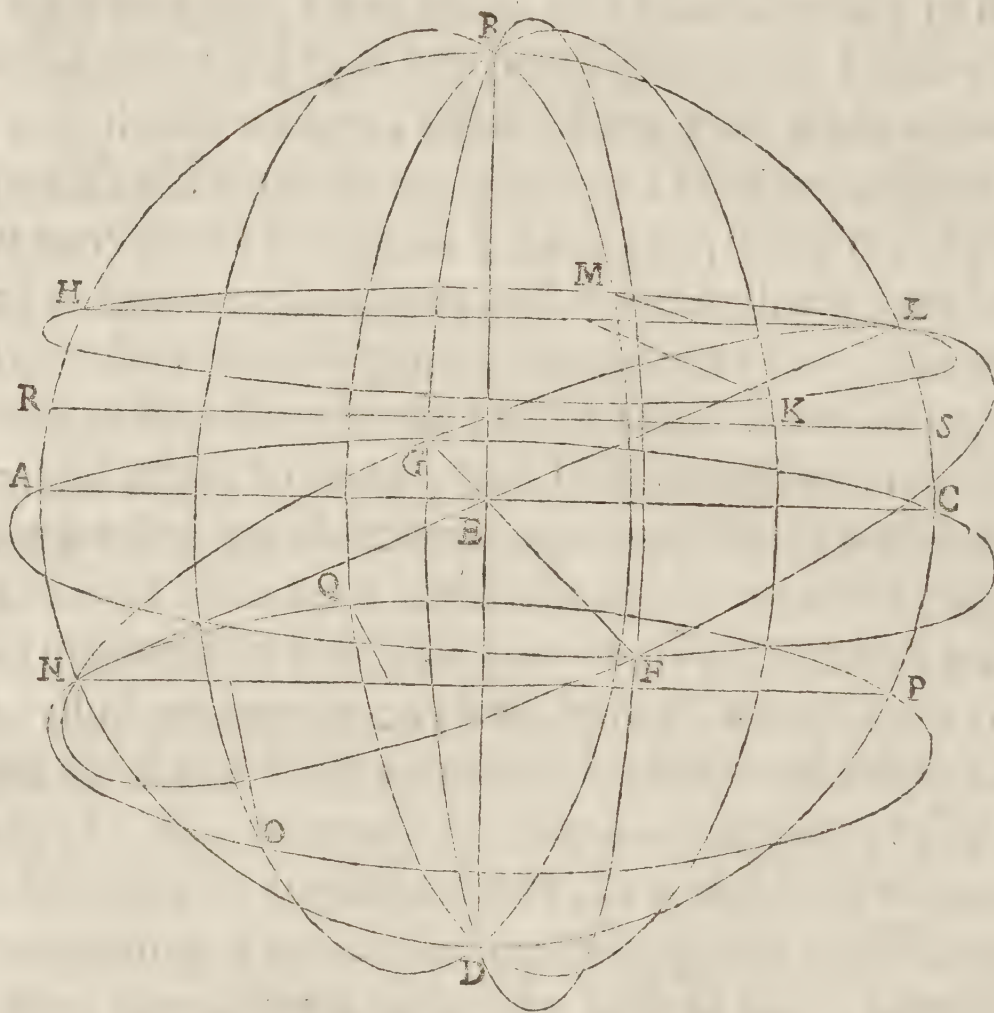
Ex quibus apparet, quàm diminutè in eius ortu explicando verba fecerint. Ioannes enim de Roias, vbi collocandus sit oculus, omninò prætermisit. Gemma Frisius verò eum infinito (si fieri potest) intervallo distare determinat. quod utiquè idem est, ac si nullibi collocaret. nam quo pacto fieri potest, aliquid ex perspectiua ortum ducere, oculum verò infinita distantia absistere? hoc nimirum ipsi perspectivæ repugnat. verùm in præsentia ipsorum verba, ad quæ multa dici possent, perpendere non est opus. fat est, illos in eadem esse sententia, planisphærium nempè hoc ex perspectiua ortum ducere. & hoc imaginatione potius, quam quòd sensibili, & oculata demonstratione contingere. cùm nihil penitus demonstrationis ope affirmant. his forsàn probabilibus adducti persuasionibus. primum quidem (vt ex ipsorum verbis etiam colligitur) cùm norint alia planisphæria, præsertim astrolabium à nobis iam antea declara-



tum, necnon Ptolæmæi planisphærium à Ioanne Stofleri no editum peculiarem originem à perspectiua ducere ; hoc ipsum autem quin etiam planisphærium est ; ergo consequenter ex perspectiua hoc quoq; oriri ipsis visum est. Præterea cùm circa planisphæria philosophati essent , impossibile forsitan ipsis visum est, cælestem sphæram in plano describi vlllo modo posse , nisi propriam è perspectiua sumat originem . ita vt ex his vniuersaliter enunciandum fore existimarint , omnia planisphæria ex perspectiua oriri . quod tamen est manifestè falsum . nam si rem ipsam ( vt par est ) diligenter considerare vo- luerimus ; planisphærium hoc cum analemmate non parùm conuenire reperiemus . & qui parùm in analemma- mate Ptolæmæi versati sunt ; facilè, nulloquè negotio id ipsum intelligent . quid sunt ( quæso ) rectae lineae , quae in hoc planisphaerio aequinoctialem, tropicos, reli- quosq; Solis parallelos ostendunt ? nil aliud profectò , quàm aequinoctialis , & meridiani , siuè solstitiorum co- luri ; tropicorum , & meridiani , ac reliquorum Solis pa- rallelorum , & meridiani communes sectiones . hoc enim ex ipsius constructione, necnon operatione, & ex Ana- lemmate perspicium est . vt infra quoquè patebit . sed vt vniuersaliter eius perfectam habeamus cognitionem ; ea omnia , quae in hoc astrolabio continentur , nihil aliud esse demonstrabimus , quàm perpendiculares , quae à sphaerae circulis ad planum coluri solstitiorum ducun- tur . ita vt planisphaerii planum sit solstitiorum colu- rus ; in quo non solùm ea , quae ex altera dimidiae sphaerae parte ad dictum colurum perpendiculariter cadunt ; verùm etiam , quae à tota sphaera ad ipsum



planum ex vtraquè parte ad angulos ducuntur rectos, ostenduntur: perindè ac si totius s; hæræ circuli, ac præsertim Solis paralleli, & meridiani in dictum planum solstitionum coluri perpendiculariter caderent. & inde ortum ducunt hoc modo.



Sit solstitionum colurus  $ABCD$ . huius autem, mundi què itidem sit idem centrum  $E$ . poli  $BD$ . ductaque ex  $B$  in  $D$  mundi axis. sit  $AFCG$  æquinoctialis.  $HkLM$  Cancrì,  $NOPQ$  Capricorni tropicus. &  $NFLG$  ecliptica. sit itaque recta linea  $AC$  æquino-

ctialis



ctialis, & coluri solstitiorum communis sectio. rectæq;  
 HL NP sint coluri solstitiorum, & tropicorum sectio-  
 nes communes. recta verò NL eclyptica, solstitiorum  
 quæ coluri sit communis sectio. Quoniam enim æqui-  
 noctialis, & tropici ad rectos sunt angulos solstitiorum  
 coluro ABCD. si igitur in circumferentiis quævis su-  
 mantur puncta k M, FG, OQ; à quibus ad planum  
 ABCD perpendiculares ducantur; hæ omnes in suas  
 communes cadent sectiones, hoc est in HL, AC, NP.  
 & hoc accidet omnibus punctis horum circulorum. simi-  
 liter quoniam eclyptica NFLG ad idem planum AB-  
 CD ad rectos est angulos, si ab omnibus punctis in NF-  
 LG sumptis ad planum ABCD perpendiculares ducan-  
 tur, cadent omnes in NL. quod idē eueniet aliis Solis  
 parallelis. vt si RS sit cōmunis sectio solstitiorum co-  
 luri, ac principii Tauri; eodem modo si ab eius circum-  
 ferentia ad planum ABCD perpendiculares ducan-  
 tur; omnes in lineam RS caderent. & ita non solūm  
 circulis arcticis, & antarcticis, verūm etiam reliquis om-  
 nibus parallelis; qui inter HB, & ND existunt, hoc  
 idem accidet. vndē si circulos omnes parallelos in pla-  
 num ABCD perpendiculariter cadere intelligatur;  
 omnes in ipsorum, solstitiorumquæ coluri communes  
 sectiones cadere manifestum est. & in planisphærio AB-  
 CD AC æquinocbialem ostendet, HL, NP tro-  
 picos; NL eclypticam; BD mundi axem: RS verò  
 principii Tauri parallelum ostendet. Præterea lineæ quo-  
 quæ, quæ meridianos, putà BKDQ, BODM, nec  
 non æquinociorū colurum (qui quidem sit BFDG) )  
 ostendunt; sicuti in plano ABCD perpendicula-

38. vnde-  
 cimi.

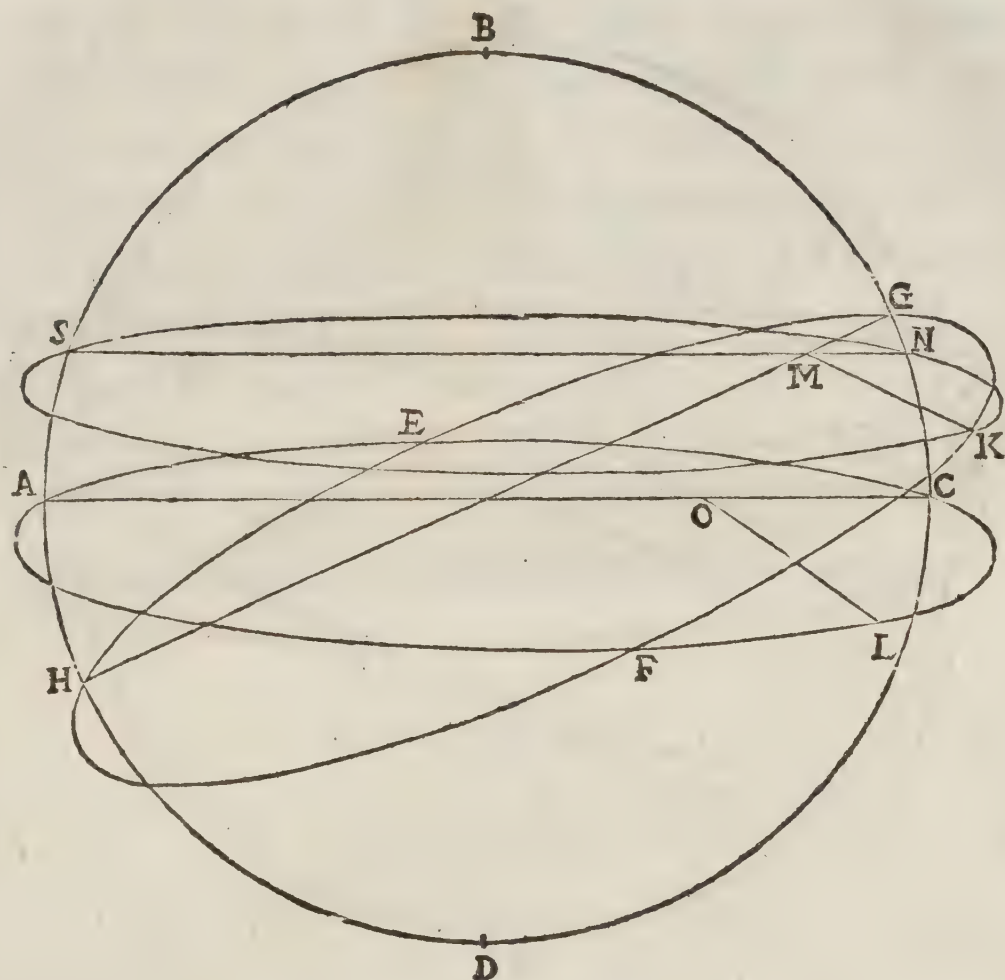


riter cadunt, in planisphærio inueniuntur. quamuis æqui-  
noctiorum colurus, cùm sit circulo  $A B C D$  solstitio-  
rum coluro erectus, in ipforum communem sectionem  
 $B D$  cadet. sed de meridianis postea. Nunc itaque de  
clarare operæpretium est; ipsos, dùm rectas lineas, quæ  
parallelos in planisphærio ostendunt, inuenire nituntur,  
secundùm ipforum constructionem nihil aliud quærere,  
nisi Solis parallelorum, solstitiorumquæ coluri sectiones  
communes. prius tamen quomodo alia quoquæ ratio-  
ne hæ parallelorum diametri possint inueniri, hoc pro-  
blemate ostendamus.

Data Solis maxima declinatione com-  
munem solstitiorum coluri, & cuiuscun-  
quæ dati Solis paralleli sectionem inue-  
nire.

Cùm autem demonstratiua methodo incedere à no-  
bis institutum sit; vt vndè huius problematis operatio  
oriatur; ipsiusquæ operationis demonstratio statim in-  
telligatur; hoc præmittere oportet.

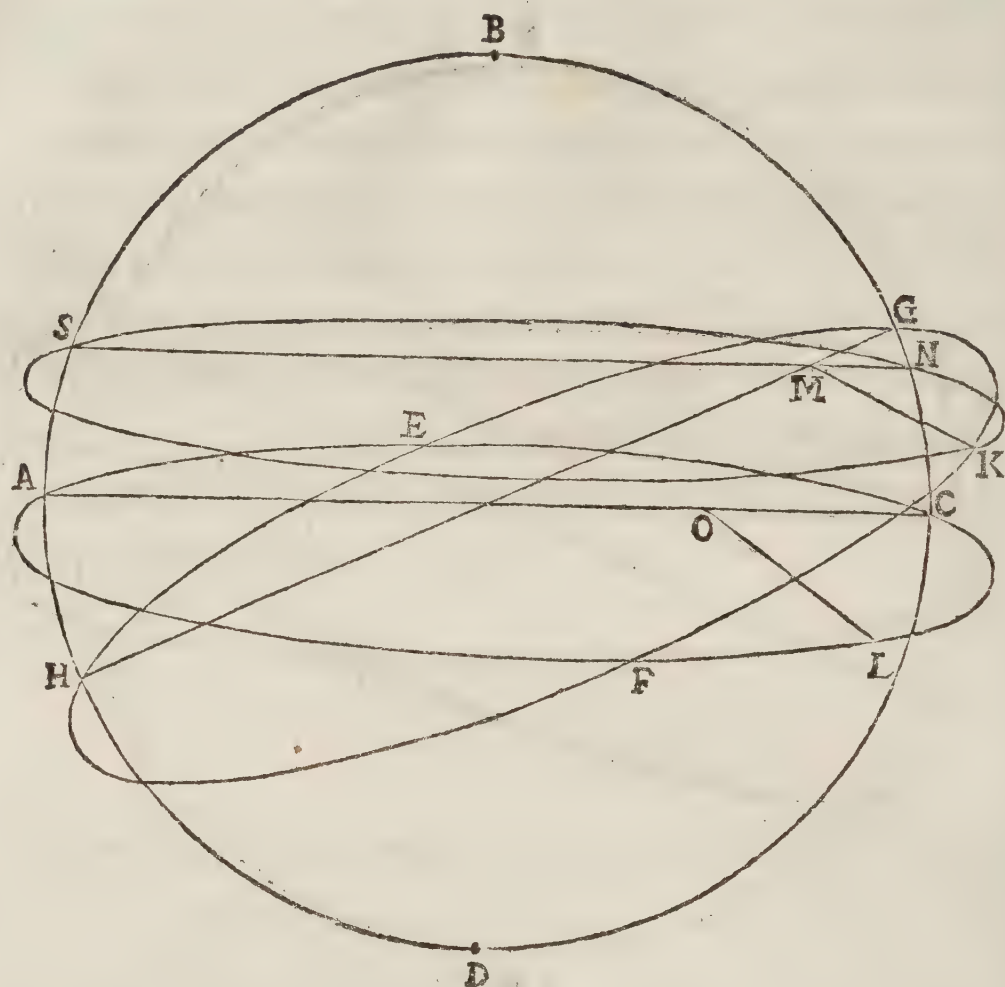




Sit colurus solstitiorum  $A B C D$ . poli mundi  $B D$ . sit  $A E C F$  æquinocialis. rectaque  $A C$ , tùm ipsius, tùm alterius  $A B C D$  communis sectio. sit ecliptica  $E G F H$ , cuius, & solstitiorum coluri sit  $H G$  cõmunis sectio. erit nimirum arcus  $C G$  Solis maxima declinatio data. Sint puncta  $E F$  Arietis, ac Libræ principia. erunt utiq;  $F G F H$  eclipticæ circuli quartæ. sumatur in ecliptica quoduis punctum  $k$ . oporteatquè dati paralleli per  $K$  transeuntis in plano solstitiorum coluri  $A B C D$  diametrum inuenire. Ducatur à puncto  $k$  ad planum

$A B C D$





38. vnde-  
cimi.

6. vnde-  
cimi.

15. vnde-  
cimi.

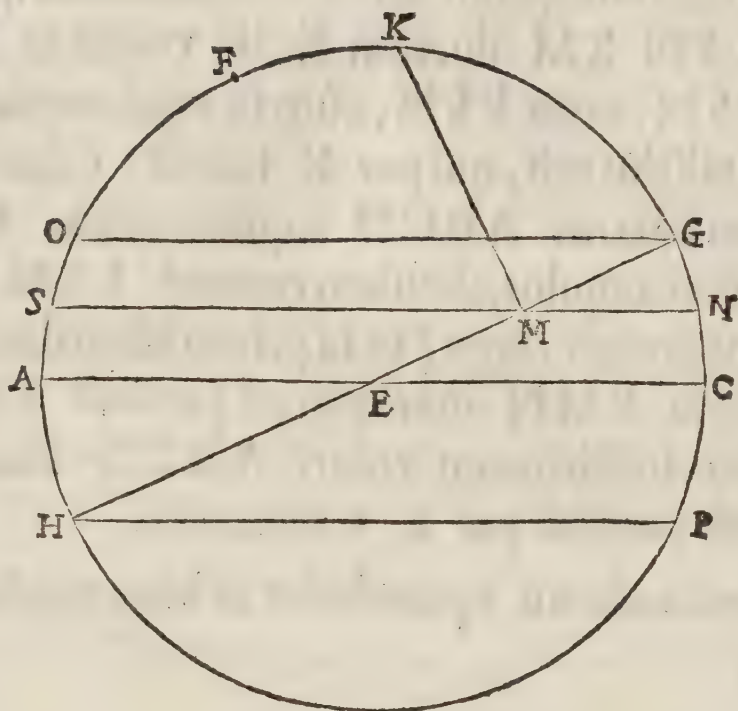
ABCD perpendicularis kM; quæ in HG cadet. quippè cum ecliptica EGFH sit solstitiorum coluro erecta; punctumquè k in ecliptica existat. à puncto autem M ipsi AC æquidistans ducatur SMN. rursus ab aliquo æquinocialis puncto L ad planum ABCD perpendicularis ducatur LO; quæ ob eandem causam in AC cadet. Quoniam enim lineæ kM LO ad ABCD sunt perpendiculares, erit kM æquidistans LO. quoniam autem AC LO sunt ipsæ SN kM æquidistantes; erit planum per SN Mk tran-

siens









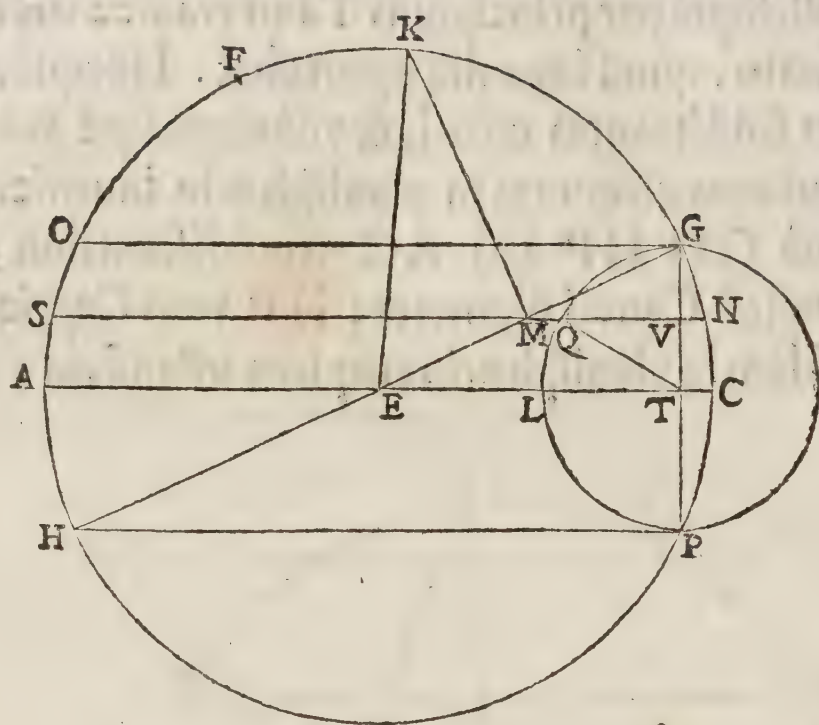
maxima. deindè sumatur punctum F; itavt HF FG  
sint circumferentiæ circuli quartæ. Primùm itaquè in-  
telligatur circulus AFGH esse lineam eclypticam;  
& punctum F Arietis principium; & punctum G Can-  
cri; H verò Capricorni principium. Sumatur igitur  
in circumferentia quodvis punctum K. quòd si fuerit  
Fk tertia pars ipsius FG, erit nimirùm k Tauri  
principium. si itaquè paralleli principii Tauri in solstitio-  
rum coluro inuenire voluerimus; ducatur à puncto k ad  
GH perpendicularis kM. Deindè inuento puncto  
M, intelligatur circulus AFCH solstitiorum colurus,  
lineaquè AC æquinocialis, ac solstitiorum coluri  
communis sectio. GH verò dicti coluri, & eclypticæ  
itidem sectio communis. à punctoque M ipsi AC  
æquidistans ducatur SMN; erit SN solstitiorum co-

luri









sumatur  $LQ$  tertia pars quartae  $LG$ ; erit punctum  $Q$  principium Tauri, à quo ducunt  $SN$  ipsi  $AC$  aequidistans; asseruntquè  $SN$  in planisphaerio principii Tauri parallelum ostendere. nos autem ipsam quidè  $SN$  secundùm hanc constructionem inuentam ipsius principii Tauri paralleli diametrum quoq; existere, hoc modo demonstrabimus.

Iisdem positis, sit  $Fk$ , vt supra, tertia pars ipsius  $FkG$ : &  $LQ$  similiter tertia ipsius  $LQG$ . ducatur  $kM$  ad  $GH$  perpendicularis. & à puncto  $Q$  ipsi  $AC$  aequidistans ducatur  $SN$ . primùm demonstrare oportet, lineam  $SN$  per punctum  $M$  transire. secet  $TG$  lineam  $SN$  in  $V$ ; erit utiq;  $TVQ$  angulus rectus. atquè punctum  $V$  erit in linea  $SN$  ipsi  $AC$

ex 29. pri  
mi.

æqui-



aequidistante. Quoniam enim circumferentiae FG LG sunt similes; cum sint circuli quartae: & ex suppositione circumferentiae Fk LQ sunt quoque similes; erunt reliquae Gk GQ similes. iungantur itaque kE QT, erit angulus KEM angulo QTV aequalis. quoniam autem angulus EMk rectus recto TVQ est aequalis; erit reliquus EkM reliquo TQV aequalis. ergo vt ME ad Ek, hoc est ad EG, ita VT ad TQ, hoc est ad TG. & conuertendo vt GE ad EM, ita GT ad TV. diuidendoque vt GM ad ME, ita GV ad VT. quare linea ducta MV est ipsi AC æquidistans. linea verò SN per idem punctum V transiens per constructionem est quoque ipsi AC æquidistans. recta igitur est linea SMQVN. unde constat lineam SQN per punctum M transire. Quoniam itaque linea SQN per punctum M transit; quæ verò per M pertransit ipsi AC æquidistans ex supra demonstratis diameter est paralleli principii Tauri: erit linea à puncto Q ducta ipsi AC æquidistans paralleli principii Tauri in solstitiorum coluro diameter. ergo secundum ipsorum operationem, dum parallelos in planisphærio quærent, ipsorum parallelorum diametros inueniunt. quod quidem demonstrare propositum fuerat.

Vt autem operationis huius origo, demonstratioque clariùs cognoscatur; cur scilicet circulum LP GQ pro ecliptica accipere possimus; hoc modo ostendetur.

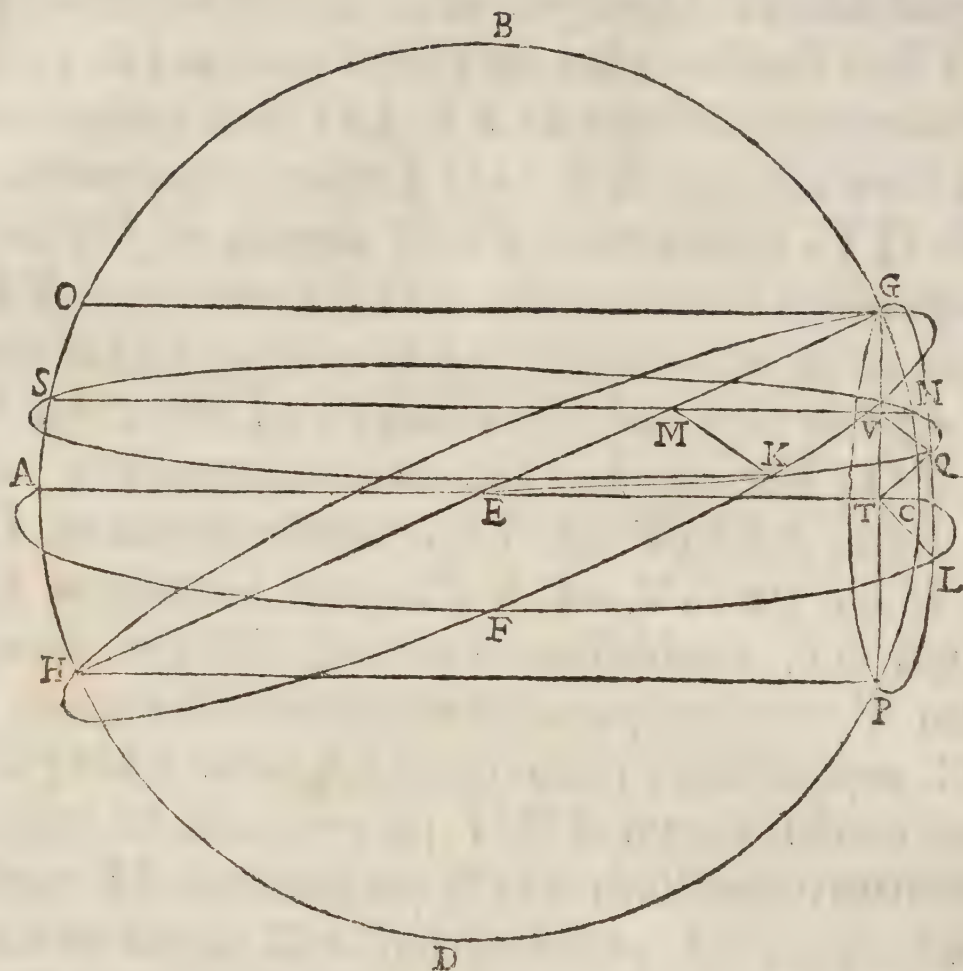
ex 19.  
quinti.

4. sexti.

cor. 4.  
quinti.  
17. quinti  
2. sexti.

Sit,





ex 3. tertii

Sit, vt prius, ABCD solstitiorum colurus; cuius, & mundi quoque centrum E. sit AFC æquinoc-  
tialis; cuius diameter AEC. sitque FHG ecliptica. atq;  
punctum F sit Arietis principium. G verò Cancr.  
& sit HG eclipticæ diameter. lineæ autem GO HP  
sint tropicorū diametri. erunt utiq; circumferentiæ CG  
CP inter sese æquales; cū sint maximæ Solis declina-  
tiones. si igitur iungatur GP, quæ lineam AC secet  
in T; erit linea GP ipsi AC perpendicularis: &  
GT ipsi TP æqualis. at quoniam GP in plano est cir-  
culi ABCD, quod æquinoc-  
& est AC æquinoc-  
tialis AFC, solstitiorumque

coluri



coluri  $ABCD$  communis sectio; erit linea  $GP$  plano æquinoctialis  $AFC$  perpendicularis. ducatur itaque per lineam  $GP$  planum ad planum circuli  $ABCD$  erectum, quod quidem in sphaeræ superficie circum efficiat  $LGP$ ; qui æquinoctialem secet in  $L$ ; erit circulus  $LGP$  ipsi  $AFC$ , æquinoctiali scilicet erectus: lineaque  $GP$  (ex demonstratis in superiori libro) circuli  $LGP$  diameter existet. atque punctum  $T$  ipsius centrum. siquidem maximus circulus  $ABCD$  circum  $LGP$  ad rectos angulos dispescit. Cum autem linea  $GP$  sit plano  $AFC$  perpendicularis; erit ipsamet quoque ductæ lineæ  $LT$  in æquinoctiali existenti perpendicularis. ac propterea circumferentia  $LG$  est quarta circuli. Accipiat in ecliptica quoduis punctum  $K$ ; per quod Solis parallelus ducatur  $kSN$ , qui circum  $LGP$  secet in  $Q$ . eiusque diameter  $SN$  diametros  $HG$   $GP$  secet in punctis  $M$   $V$ . ducatur deinde à puncto  $K$  ad  $ABCD$  perpendicularis  $kM$ ; quæ quidem in  $M$  cadet. nam ob circum  $FGH$  in  $HG$  cadet; propter parallelum verò  $kSN$  in  $SN$ . similiter à puncto  $Q$  ad  $ABCD$  perpendicularis ducatur, quæ propter circum  $LGP$  in  $GP$ ; ob parallelum verò in  $SN$  cadet. ducta igitur  $QV$  erit ipsi  $ABCD$  perpendicularis. unde patet angulum  $QVT$  rectum esse. itidemque  $kME$  rectum: cum sint nimirum lineæ  $EM$   $TV$  in circulo  $ABCD$ . denique connectantur  $Ek$   $TQ$ ; erit  $Ek$  æqualis  $EG$ ; &  $TQ$  æqualis  $TG$ ; cum sint ex centro ad circumferentiam. Quoniam igitur  $SN$  diameter paralleli æqui distans est  $AC$  diametro æquinoctialis; erit  $GM$  ad

ex 38 *vn*  
decimi.

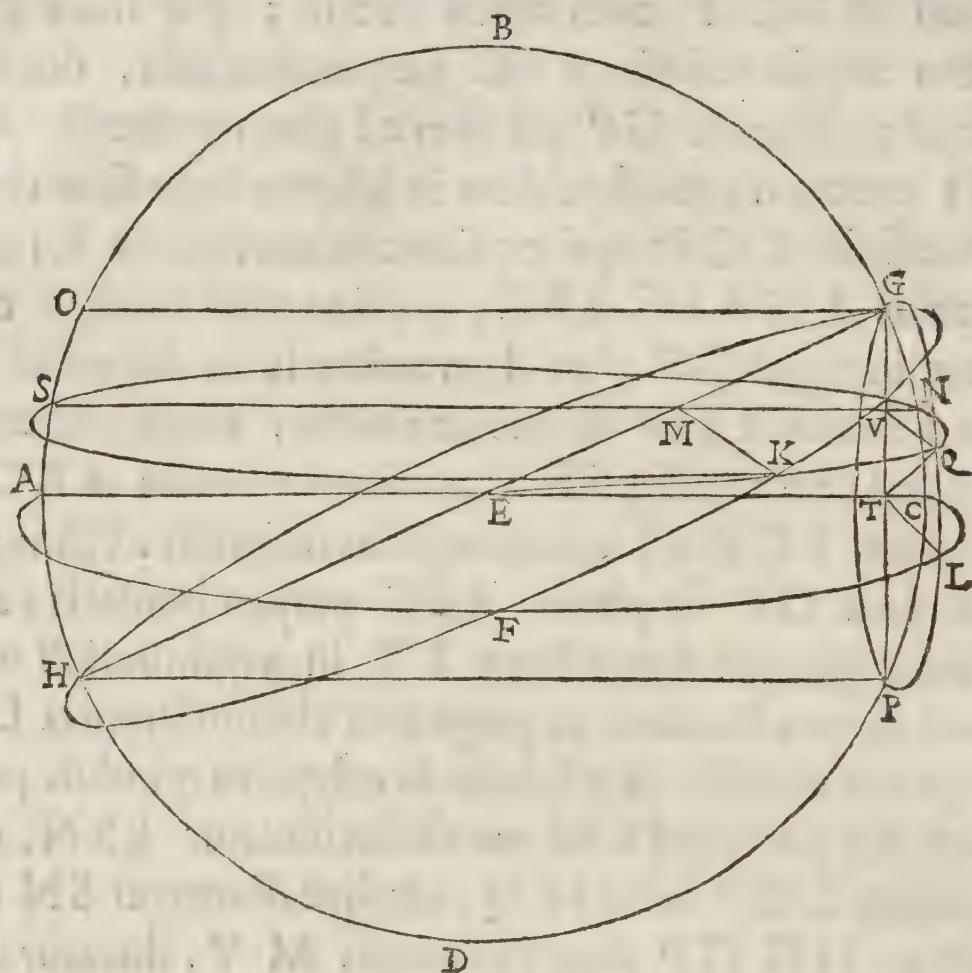
1. *primi*  
*sph. Theo.*

18. *vn*  
cimi.

38. *vn*  
cimi.

2. *sex*  
ti.





18. quinti

7. sexti.

16. quinti

ME, vt GV ad VT. & componendo GE, hoc est kE ad EM, vt GT, hoc est QT ad TV. in triangulis itaque E k M, TQV, latera quidem kE EM lateribus QT TV sunt proportionalia; & angulus kME æqualis est QVT; sunt nempe recti; erit triangulum E k M triangulo TQV æquiangulū. ergo angulus kEG angulo QTG æqualis existit. quare circumferentia Gk similis est circumferentiæ GQ. atque circumferentia GF similis est circumferentiæ GL. sunt etenim circulorū quartæ. ergo circumferentia FG ad circumferentiam LG est, vt circumferentia Gk ad circumferentiam GQ. & permutan-

do vt



do vt FG ad Gk, ita LG ad GQ. diuidendoq;  
 Fk ad kG ita est, vt LQ ad QG. Constat igitur  
 punctum L ipsi F, Arietis nimirum principio respon-  
 dere. ac punctum G circuli LGP Cancrī principio.  
 punctumquē Q ipsi k. Quòd si circumferentia FK  
 tertia pars fuerit circumferentiæ FG, ita vt k sit Tauri  
 principium; similiter LQ tertia erit pars ipsius LG.  
 & ideò punctum Q pro principio Tauri deseruiet. Hac  
 quē prorsus ratione omnia alia circuli LGP puncta ip-  
 sis eclypticæ punctis respondere ostendetur. Vndè ma-  
 nifestè apparèt, nos rectè circulum LGP eclypticæ  
 loco accipere posse. quod demonstrare oportebat.

## C O R O L L A R I V M.

Ex hoc manifestum est, quamuis non describatur  
 eclyptica FGH; si fiat LQ tertia pars ipsius LG;  
 & à puncto Q ad lineam GP perpendicularis ducatur  
 QV; à punctoquē V ipsi AC æquidistans ducatur  
 NVS; lineam NS in solstitiorum coluro ABCD pa-  
 ralleli principii Tauri diametrum existere.







lineæ  $QV$ , &  $NVS$ . cùm sint in eodem plano; ac utræquè ipsi  $GT$  perpendiculares, necessariò in vnam, & eandem coincident lineam. ac propterea ad inueniendam paralleli principii Tauri diametrum, sufficit à puncto  $Q$  rectam ducere lineam ipsi  $AC$  æquidistantem, vt  $NQS$ : & hæc diametrum quæsitam ostendet.

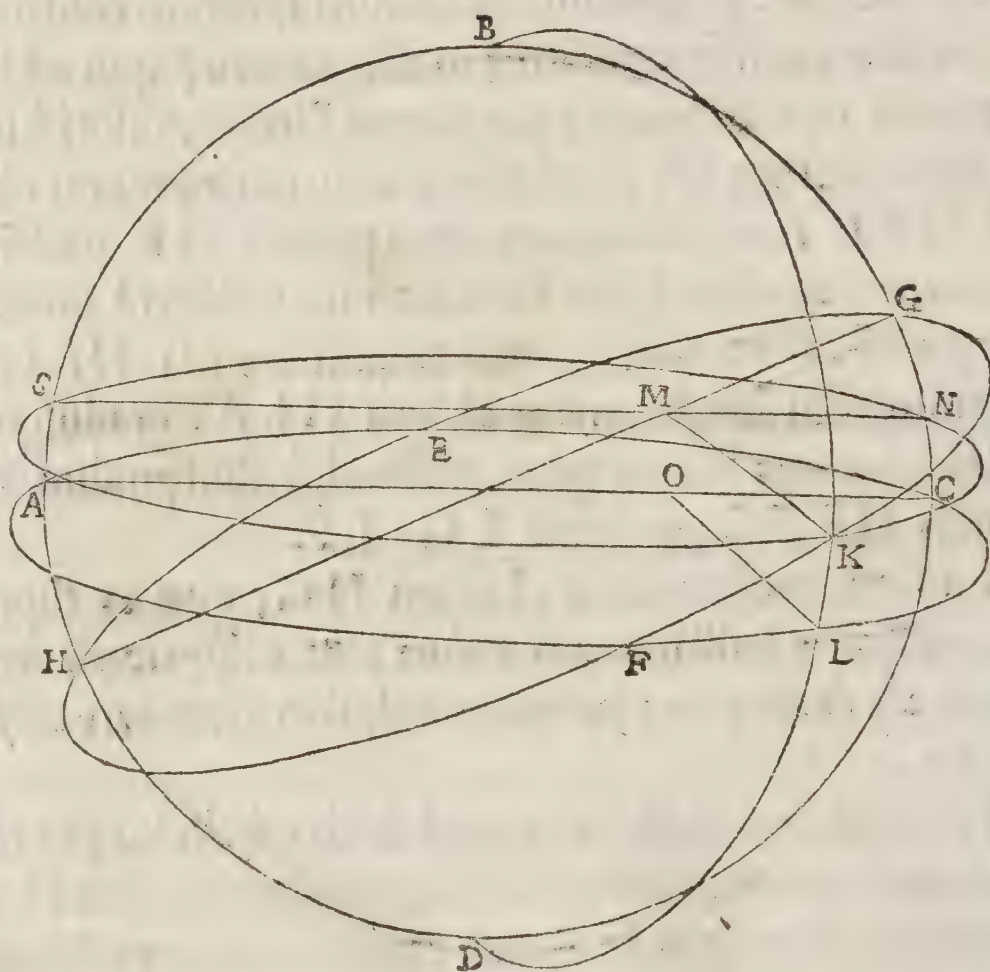
Duobus igitur modis parallelorum diametros inuenire possumus. & quamuis secundùm ipsorum constructionem breuior sit operatio; melior tamen (quò ad lineationis operationem) certiorquè fortasse, veluti à nobis supra dictum est, eueniet operatio. nam propter circuli  $GPL$  curuitatem, quæ iuxta puncta  $GP$  existit, operatio secundùm ipsos facta non ita distinctè prouenire potest, vt ea, quæ à circuli circumferentia  $HFG$ ; quæ nimirum semper maior est ipsa  $GLP$ . gradusquè distinctè magis in nonaginta partes distribui possunt in quartis  $HF$   $FG$ ; quàm in  $LG$   $LP$ .

Ex dictis constat etiam, lineam  $HG$ , quæ ex supra demonstratis solstitiorum coluri, & eclipticæ communis est sectio; in planisphærio ipsam ostendere eclipticam.

Præterea hos eosdem quoquè Solis parallelus per tabulas declinationis Solis inuenire nos docent. sicuti habetur apud Ioannem de Roias capite quartò vi. libri. Vt si Tauri parallelum inuenire voluerimus; ex tabula declinationis Solis inueniatur declinatio, quandò Sol in principio Tauri reperitur; fiatquè  $CN$  huic declinationi æqualis; ductaquè  $NS$  ipsi  $CA$  æquidistans; linea  $SN$  in planisphærio Tauri parallelum ostendet. quod



quidem nihil aliud est, nisi paralleli principii Tauri diametrum inuenire. nam si parallelus hic in solstitiorum coluro per puncta SN pertransit, æquinoctialis verò per AC; erit NS paralleli principii Tauri diameter; atquè circumferentia CN ipsius declinatio. quod quidem sic demonstrabitur.



Sit rursus circulus ABCD solstitiorum colurus.  
sintquè mundi poli BD. æquinoctialis verò sit AE

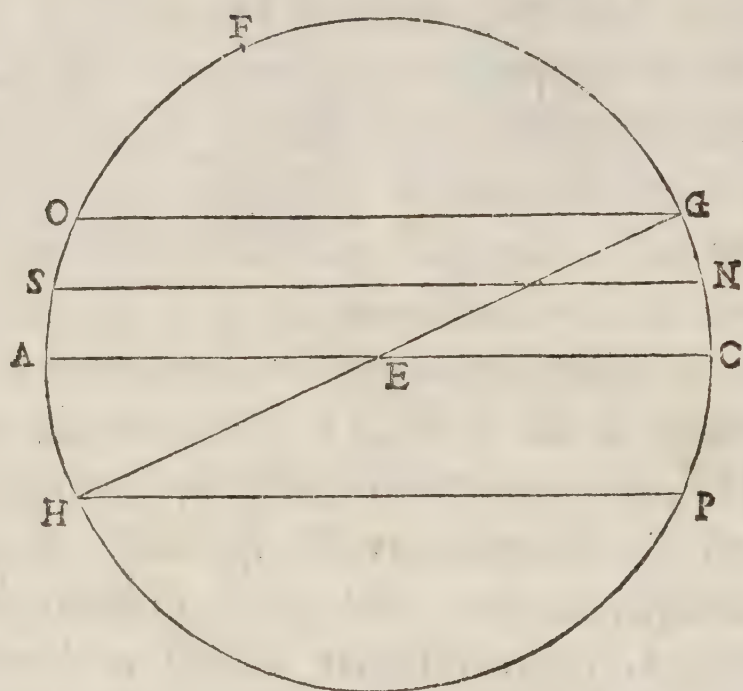


CF. lineaque AC ipsius, & solstitiorum coluri sit communis sectio. sit ecliptica EGFH; cuius, & ABCD sit HG sectio communis: erit utique arcus CG Solis maxima declinatio. Quoduis in ecliptica sumatur punctum K. per punctaque BKD maximus describatur circulus BKL D; qui æquinocbialem secet in L. manifestum est, circumferentiam KL declinationem esse puncti k. Ducatur itaque (ut supra quoque factum est) à puncto k ad ABCD perpendicularis kM; quæ in HG, quæ communis est sectio Zodiaci, & ABCD, cadet. deinde à puncto M ipsi AC æquidistans ducatur SMN, & per kM SN planum ducatur, quod in sphaera circulum efficiat kSN; eodem modo, ducta LO ad ABCD perpendiculari, demonstrabitur lineam SN paralleli kSN diametrum existere. At quoniam BkLD, BNCD circuli sunt in sphaera maximi per polos BD transeuntes, qui sunt poli, & æquinocbialis AECF, & paralleli kSN; erit circumferentia NC ipsi kL, hoc est declinationi puncti k æqualis. ergo circumferentia NC declinationem puncti k ostendet, quod erat quidem demonstrandum.

38. vnde-  
cimi.

10. secun-  
di sphaeri-  
corū Theo-  
dosii.





In planisphærio igitur, quod solstitiorum coluri vicem gerit (in eodem persistendo exemplo) si principii Tauri declinatio fiat CN, existente AC æquinoctialis diametro, & à puncto N ipsi AC æquidistans ducatur NS; erit NS eiusdem principii Tauri paralleli diameter. quod idem eveniet in reliquis. Cæterùm de parallelis iam satis, & à nobis, & ab illis dictum est. ac propterea quot sint in planisphærio describendi; nec non ubi signorum characteres ponendi, ostendere non est opus. nè, quæ ab aliis clarè dicta sunt, inutiliter repetantur.

Illud deniquè animadvertendum occurrit; quòd ea, quæ hactenus plano solstitiorum coluri accidere demonstrata sunt; omnia eodem modo meridiano quoquè con-

tingere

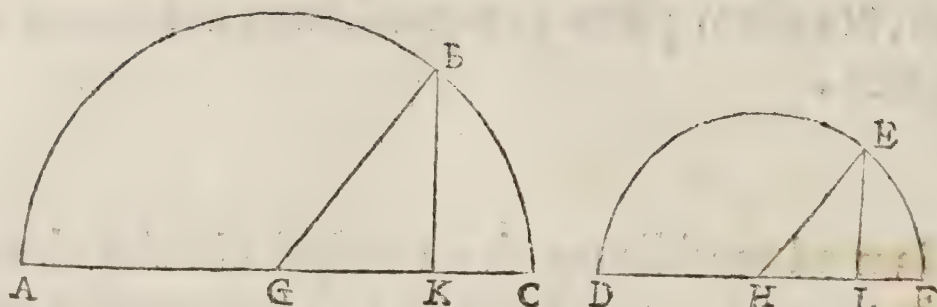


tingere ostendetur . vt patet , si solstitiorum colurus in vno , & eodem plano cum meridiano collocatus intelligatur .

Iam ad meridianos , horariosquè circulos deueniamus ; & , quid sint in astrolabo , demonstremus . nam eos nonnulli circulos nuncupant : alii lineas curuas anomalias ; quæ nequè circuli sunt , nequè certa designatione constitutæ ; sed tantùm per puncta adsignata manu diligentitraductæ : vt Gemma Frisius . Alii relinquunt eos innominatos ; vt ipsemet Ioannes de Roias . Nobis verò facile erit ostendere , etiam secundùm ipsorum constructionem ( quamuis , quid faciant , ignorent ) ellipses esse . his tamen priùs demonstratis .

Si à semicirculis similes circumferentiæ circuli quarta minores ab extremitatibus auferantur , à quibus ad diametros perpendiculares ducantur ; erunt semidiametri in eadem proportionediuisæ .





4. sexti.

17. quinti  
cor. 4.  
quinti.

Sint semicirculi  $ABC$   $DEF$ , quorum centra  $GH$ ; diametri verò  $AC$   $DF$ . auferantur quidem ab extremitatibus  $C$   $F$  circumferentiæ  $BC$   $EF$  similes, quæ sint circuli quarta minores; à punctisque  $B$   $E$  ad  $AC$   $DF$  perpendiculares ducantur  $Bk$   $EL$ . Dico ita esse  $Gk$  ad  $KC$ , vt  $HL$  ad  $LF$ . Connectantur  $GB$   $HE$ . Quoniam igitur circumferentia  $BC$  similis est circumferentiæ  $EF$ ; erit angulus  $BGC$  angulo  $EHF$  æqualis. & anguli ad  $k$ , &  $L$  sunt recti; ergo reliquus  $GBk$  reliquo  $HEL$  est æqualis. quare ita est  $BG$ , hoc est  $CG$  ad  $Gk$ ; vt  $EH$ , hoc est  $FH$  ad  $HL$ . & diuidendo vt  $Ck$  ad  $kG$ , ita  $FL$  ad  $LH$ . deniquè conuertendo vt  $Gk$  ad  $kC$ , ita  $HL$  ad  $LF$ . quod demonstrare oportebat.

Præterea hoc quoquè theorema nouisse oportet.

Si à circumferentia circuli super aliquod planum, quod per centrum transeat, inclinati, perpendiculares ad idem planum ducantur; cadent omnes in li-

neam,

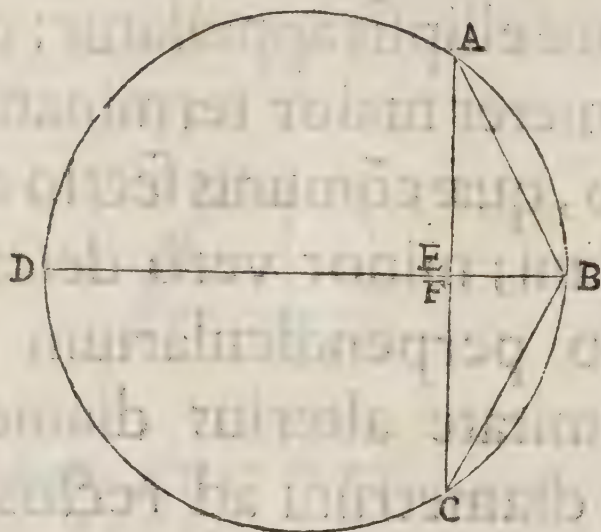


neam, quæ ellipsis appellatur: cuius quidem diameter maior terminatur circuli diametro, quæ cōmunis sectio est ipsius, & dati plani; minor verò determinatur interuallo perpendicularium cadentiū ab extremitate alterius diametri, quæ priorem diametrum ad rectos angulos diuidit.

Huius verò theorematism demonstratione fusiùs adhuc à Federico Commandino in libro de horologiorum descriptione tradita est. qui quidem liber vnà cum Ptolemæi Analemmate editus est.

Si ab æqualibus circuli circumferentiis ex vtraquè parte iuxta diametrum sumptis ad ipsum diametrum perpendiculares ducantur, in idem punctum cadent.





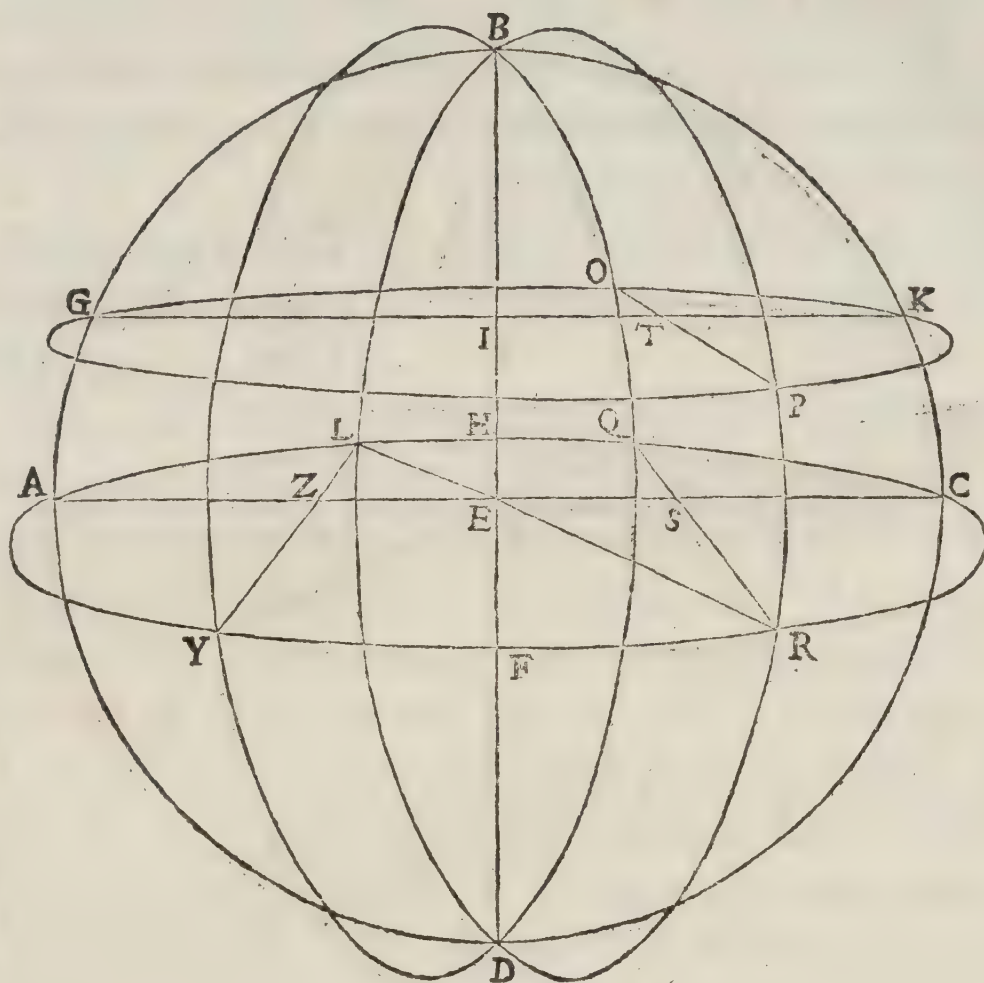
Sit circulus  $ABCD$ ; cuius diameter  $BD$ , circumferentiæ verò  $BA$   $BC$  sumantur æquales. à punctisq;  $AC$  ad  $BD$  perpendiculares ducantur  $AE$   $CF$ . Dico puncta  $E$   $F$  vnum tantum punctum existere. Connectantur  $AB$   $BC$ . Quoniam enim semicirculus  $BA D$  semicirculo  $BC D$  est æqualis; & circumferentia  $BA$  circumferentiæ  $BC$  æqualis; erit circumferentia  $DA$  æqualis circumferentiæ  $DC$ . angulus igitur  $ABE$  angulo  $CBF$  est æqualis. quia verò angulus  $AEB$  rectus recto  $CFB$  est æqualis; & propter circumferentiam  $AB$  circumferentiæ  $BC$  æqualem existentem est recta linea  $AB$  rectæ  $BC$  æqualis; erit triangulum  $ABE$  triangulo  $BCF$  æquale: & latus  $BE$  lateri  $BF$  æquale. quæ cum in eadem sint linea  $BD$ ; erunt puncta  $E$   $F$  vnum tantum punctum. quod demonstrare oportebat.

His demonstratis, ostendamus primum lineas, quæ in solstitiorum coluro meridianos ostendunt, veluti in ipsum colurum meridiani perpendiculariter cadunt, ellipses esse.

ex 21. tertii.

26. primi.

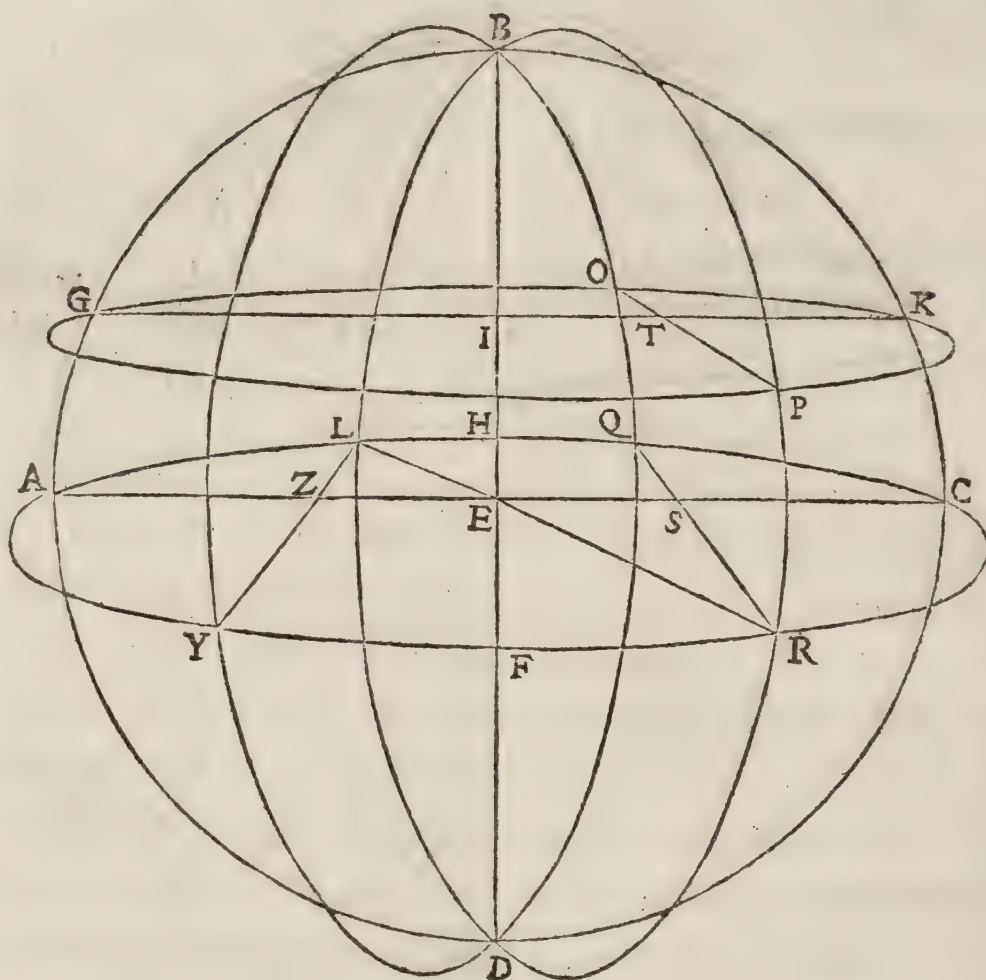




Sit solstitiorum colurus  $ABCD$ . mundi, ipsiusq; centrum  $E$ . poli  $BD$ . sit  $AFCHE$  æquinoctialis.  $GPkO$  parallelorum aliquis existat; cuius, & solstitiorum coluri sit  $Gk$  communis sectio. item  $AC$  æquinoctialis, dictiq; coluri sit sectio communis. ducatur  $BD$  mundi axis; quæ lineam  $GK$  secet in  $I$ . erit utique punctum  $I$  centrum circuli  $GPkO$ . sit deindè in sphaera meridianus aliquis  $BRDL$ ; qui æquinoctialem secet in punctis  $RL$ , parallelum

10. primi  
sphaerico-  
rum Theo-  
dosi.





38. vnde-  
cimi.

verò in P. & à punctis PRL ad planum ABCD  
perpendiculares ducantur RS, LZ, PT, quæ in  
AC Gk cadent. siquidem puncta RL sunt in æqui-  
noctiali; punctumq; P in parallelo; qui quidem cir-  
culi solstitiorum coluro ad rectos existunt angulos. quia  
verò circulus BPRDL inclinatus est ad planum A B  
CD; quod quidem per centrum E circuli BRDL  
transit; quippè cùm sit BD ipsorum communis sectio :  
suntquè PT, RS, LZ plano ABCD perpendi-  
culares; erunt puncta BTSDZ in ellipsi, cuius maior

axis



axis erit  $BD$ : est enim  $BD$  ipforum circulorum communis sectio. quia verò puncta  $RL$  sunt in æquinoctiali; erunt circumferentiæ  $BR$   $RD$  æquales, &  $BL$   $LD$  æquales, nec non omnes circuli quartæ. quare iuncta  $LR$  per centrum  $E$  transibit; eritquæ diameter  $LR$  diametro  $BD$  perpendicularis; etenim est  $BED$  æquinoctialis plano perpendicularis. ac propterea  $SZ$  ellipsis minor est axis.

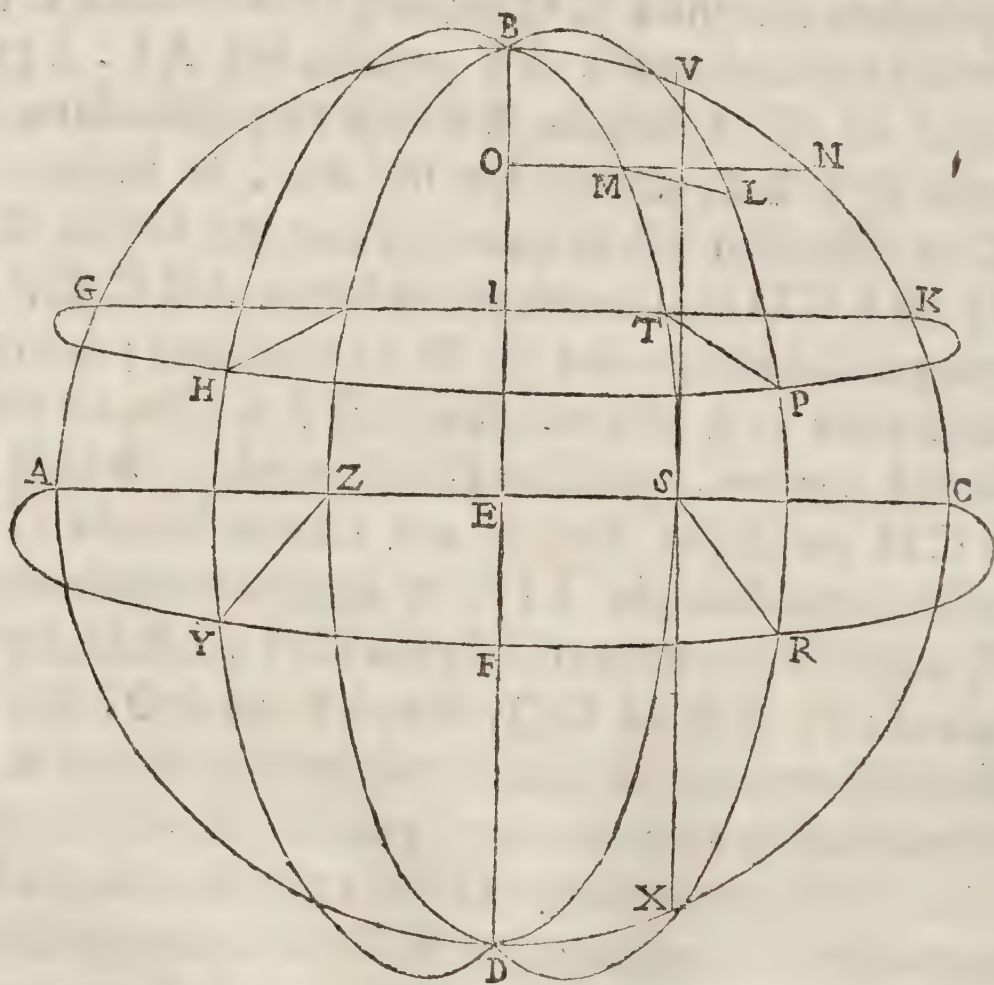
Sit præterea alius meridianus  $BQDY$ , qui æquinoctialem secet in punctis  $QY$ ; parallelum verò in  $O$ . sitquæ circumferentia  $CQ$  æqualis circumferentiæ  $CR$ . erit sanè circumferentia  $AY$  æqualis ipsi  $AL$ . à punctisque  $QY$  ad planum  $ABCD$  perpendiculares ductantur  $QS$   $YZ$ . cadent hæc in  $AC$ , & in punctis  $SZ$ , vt ostensum est. & quoniam maximi circuli  $BP$   $RD$   $BkCD$  circulos parallelos secant  $ARC$   $GPk$ , & per parallelorum polos  $B$   $D$  pertranseunt; erit circumferentia  $CR$  circumferentiæ  $kP$  similis. ob eandemquæ causam, quoniam circuli maximi  $BOQD$   $BkCD$  parallelos secant; erit circumferentia  $CQ$  similis circumferentiæ  $kO$ . vt igitur circumferentia  $CR$  ad circumferentiam  $kP$ , ita  $CQ$  ad  $kO$ . & permutando vt  $CR$  ad  $CQ$ , ita  $kP$  ad  $kO$ . suntq;  $CR$   $CQ$  æquales; ergo circumferentia  $kP$  ipsi  $kO$  est æqualis. si itaquæ ducatur à puncto  $O$  ad planum  $ABCD$  perpendicularis  $OT$ ; cadet hæc in  $Gk$ ; & in puncto  $T$ . puncta ergo  $BTSDZ$  sunt in ellipsi à perpendicularibus meridiani  $BOQDY$  facta. perpendiculares igitur vtriusquæ meridiani  $BRDL$ ,  $BQDY$  in planum  $ABCD$  in eadem ellipsi cadunt

10. secundæ  
di sphaerico-  
rum Theodo-  
sij.



BTSDZ; cuius maior axis est BD, minor SZ. linea ergo, quæ in planisphærio meridianos, quemadmodum ex utraquæ parte in planum solstitiorum coluri perpendiculariter cadunt, ostendit, ea est, quæ ellipsis appellatur.

Nunc autem reliquum est, ut consideremus, an secundum ipsorum constructionem curvæ lineæ, quæ in planisphærio meridianos, circulosquæ horarios ostendunt, sint ellipses.



Exponantur eadem, verum parallelorum, meridianorumque

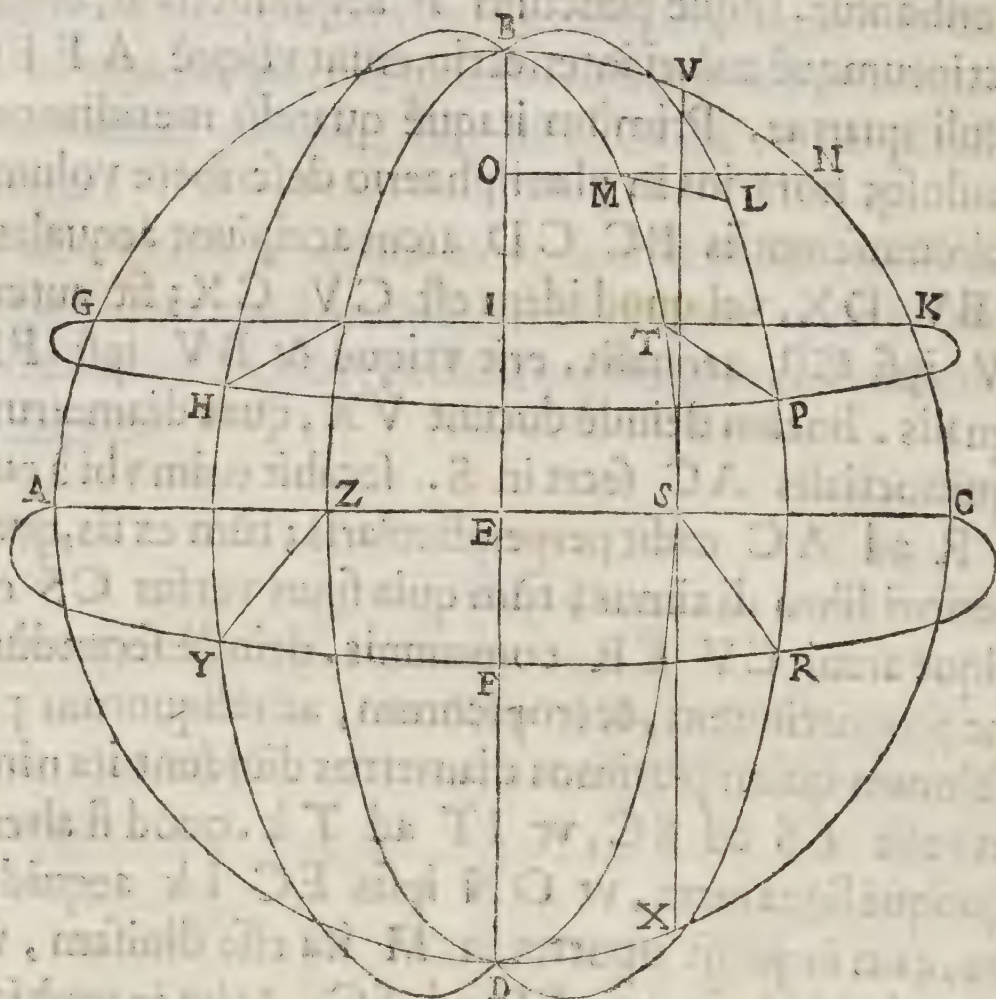
rumquè medietates tantùm ( vt res clarior appareat ) describantur . fitquè punctum  $F$  aequinoctialis, aequinoctiorumquè coluri intersectio. erunt utiquè  $A F F C$  circuli quartae. Primùm itaquè quandò meridianos, circulosq; horarios in planisphaerio describere volunt, in circumferentiis  $BC CD$  arcus accipiunt aequales, vt  $BV DX$ , vel quod idem est  $CV CX$ ; fit autem  $CV$  ipsi  $CR$  aequalis. erit utiquè &  $BV$  ipsi  $FR$  aequalis. lineam deindè ducunt  $VX$ , quae diametrum aequinoctialis  $AC$  secet in  $S$ . secabit enim ubi à puncto  $R$  ad  $AC$  cadit perpendicularis; tùm ex iis, quae superiori libro diximus; tùm quia sinus versus  $CS$  est utriquè arcui  $CV CR$  communis. deindè secundùm hanc proportionem, & tropicorum, ac reliquorum parallelorum quàm plurimos diametros diuidunt ita nimirùm vt sit  $ES$  ad  $SC$ , vt  $IT$  ad  $Tk$ . quòd si altera sit quoquè linea recta, vt  $ON$  ipsis  $EC Ik$  aequidistans, eam inquàm oportet in  $M$  ita esse diuisam, vt  $OM$  ad  $MN$  sit, vt  $ES$  ad  $SC$ . & ita in multis. deindè per puncta in his parallelis lineis signata, nempè  $STM$ , &  $BD$ , diligenti manu ducunt lineam curuam, putà  $BMTSD$ , & hanc in planisphaerio meridianum ostendere affirmant. quod quidem verissimum est; cùm puncta  $STM$  secundùm hanc constructionem sint in ellipsi. quod duplici ratione ostendetur.

Primùm quidem, cùm ex constructione ita se habeat  $ES$  ad  $SC$ , vt  $IT$  ad  $Tk$ ; erit conuertendo  $CS$ , ad  $SE$ , vt  $kT$  ad  $TI$ . componendoquè  $CE$  ad  $ES$ , vt  $kI$  ad  $IT$ , deniquè permutando, vt  $EC$  ad  $Ik$ , ita  $ES$  ad  $IT$ , necnon & horum qua-

cor. 4.  
quinti.  
18. quinti  
16. quinti  
ex 22. sexti.

drata;





drata; ut scilicet quadratum ex EC ad quadratum ex Ik, ita quadratum ex ES ad quadratum ex IT. Quoniam autem lineae EC ED EB inter se sunt aequales; erit quadratum ex EC rectangulo BED aequale. quia verò Ik media est proportionalis inter BI ID; erit quoque quadratum ex IK rectangulo BID aequale. ut igitur quadratum ex EC ad ipsum ex Ik quadratum, ita rectangulum BED ad rectangulum BID. quadratum verò ex EC ad quadratum ex Ik est, ut

ex 13. sexti.

17. sexti.

quadra-



quadratum ex ES ad quadratum ex IT; ergo ut quadratum ex ES ad quadratum ex IT, ita est rectangulum BED ad rectangulum BID. quare ex vigesima prima primi conicorum Apollonii puncta ST sunt in ellipsi. similiter ostendetur punctum M in ellipsi existere. eodem enim prorsus modo demonstrabitur, quadratum ex ES ad quadratum ex OM ita esse, ut rectangulum BED ad rectangulum BOD. siue quadratum ex IT ad quadratum ex OM, ut rectangulum BID ad rectangulum BOD. unde constat puncta STM, & BD in ellipsi esse. quod primum demonstrare oportebat.

Amplius, cum sit circumferentia GPk semicirculus; itidemque ARC semicirculus; ac circuli maximi BPRD BKCD parallelos secant circulos GPk ARC, quorum poli sunt BD; erit circumferentia KP circumferentiæ CR similis, ut supra quoque diximus. quia verò à punctis RP ad diametros AC Gk ductæ sunt perpendiculares RS PT; erunt ex supra demonstratis semidiametri EC Ik in eadem proportionem diuisæ. erit videlicet ES ad SC, ut IT ad Tk. similiter si ab omnibus punctis circuli BPRD, ut ab L ad planum ABCD perpendiculares ducantur, ut LM, à punctoque M ipsis EC Ik æquidistant ducatur, ut OMN, planumque per LM ON ductum intelligatur, quod in sphaeræ superficie circulus erit; quippe qui, cum sint LM ON ipsis RS EC æquidistantes, erit circulo ARC æquidistans; eodem modo demonstrabitur, lineam OMN in eadem esse proportionem diuisam, ut ESC. Quare puncta

11. quinti

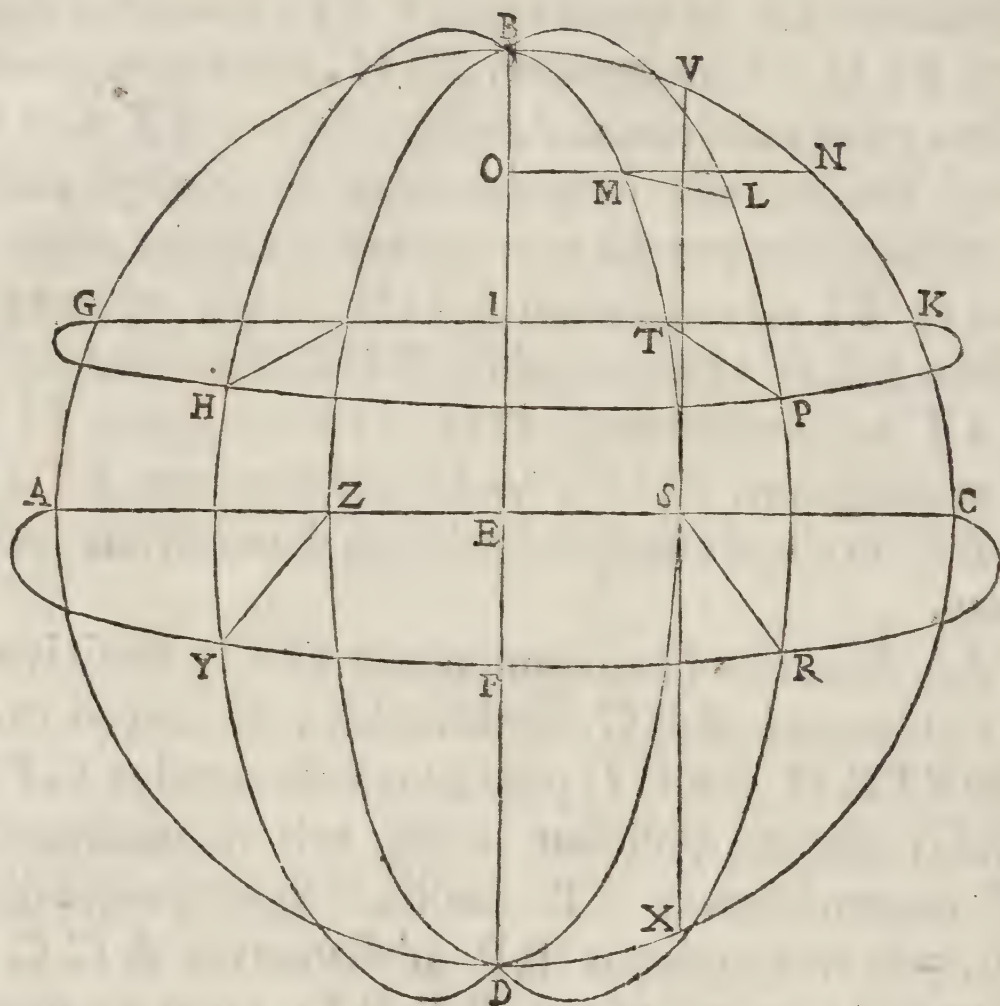
10. secundum  
di sphaericorum  
Theodosii.1. primi  
spha. Theo.

15. undecimi.

M

STM





ST M secundum ipsorum constructionem inuenta (cum ab ipsis punctis ST M lineae EC Ik ON in eadē sint proportione diuisae) eadē sunt prorsus, ubi ab intersectionibus circuli B R D, ac parallelorū ad planum A B C D perpendiculares cadunt. quae quidē omnia puncta, cum ex perpendicularibus à meridiano B R D ad planū A B C D ductis oriantur, in ellipsi esse supra ostensa sunt. ellipsis igitur medietas BMTSD in planisphaerio meridiani medietatem, hoc est B R D ostendet. & his rationibus meridianos omnes secundum ipsorum constructionē

inuentos

inuentos in planisphaerio ellipses esse demonstrabitur.

Præterea considerandum occurrit. si altera sit medietas meridiani  $BHD$  æqualiter distans à circumferentia  $BAD$ , veluti  $BRD$  à circumferentia  $BCD$ ; vel æqualiter à puncto  $F$  distans. vt sit  $FY$  æqualis  $FR$ . eodemquè modo inueniatur in plano  $ABCD$  ellipsis  $BZD$  meridiani medietatem  $BYD$  ostendens; erit hæc ellipsis medietas  $BZD$  ellipsis medietati  $BSD$  æqualis. maior etenim diameter  $BD$  est vtriq; ellipsium medietati æqualis. siquidem est vtriq; communis. linea què  $EZ$ , quæ est dimidia minoris diametri, ipsi  $ES$  necessario proueniet æqualis. tùm ex supra demonstratis; tùm, cùm sit ex constructione arcus  $AY$  æqualis arcui  $CR$ , erit linea quoquè  $ZE$ , sinus scilicet complementi arcus  $AY$ , lineæ  $SE$ , hoc est sinui complementi arcus  $CR$  æqualis. Tota ergo  $BSDZ$  ellipsis integra erit. cuius maior diameter est  $BD$ , minor verò  $SZ$ . quæ quidem ellipsis (vt diximus) in planisphaerio nō solum has meridianorum medietates, verùm etiam reliquas ipsorum meridianorum medietates, quæ in altero sunt hemisphaerio, ostendet.

His demonstratis colligitur, quòd si per omnes nonaginta gradus in quartis  $CB$   $CD$  existentibus lineæ ducantur, quæ ex vtraq; parte à puncto  $C$  gradus æquales assumerent; vt ducta fuit  $VX$ ; linea  $EC$  in nonaginta partes quoquè diuisa proueniet, cuius quidem singulae partes singulis gradibus circumferentiae respondebunt. quod idem eueniet in  $AE$ .

Cæterùm quot meridiani sint in planisphaerio describendi, ac vbi sint characteres signorum ponendi,



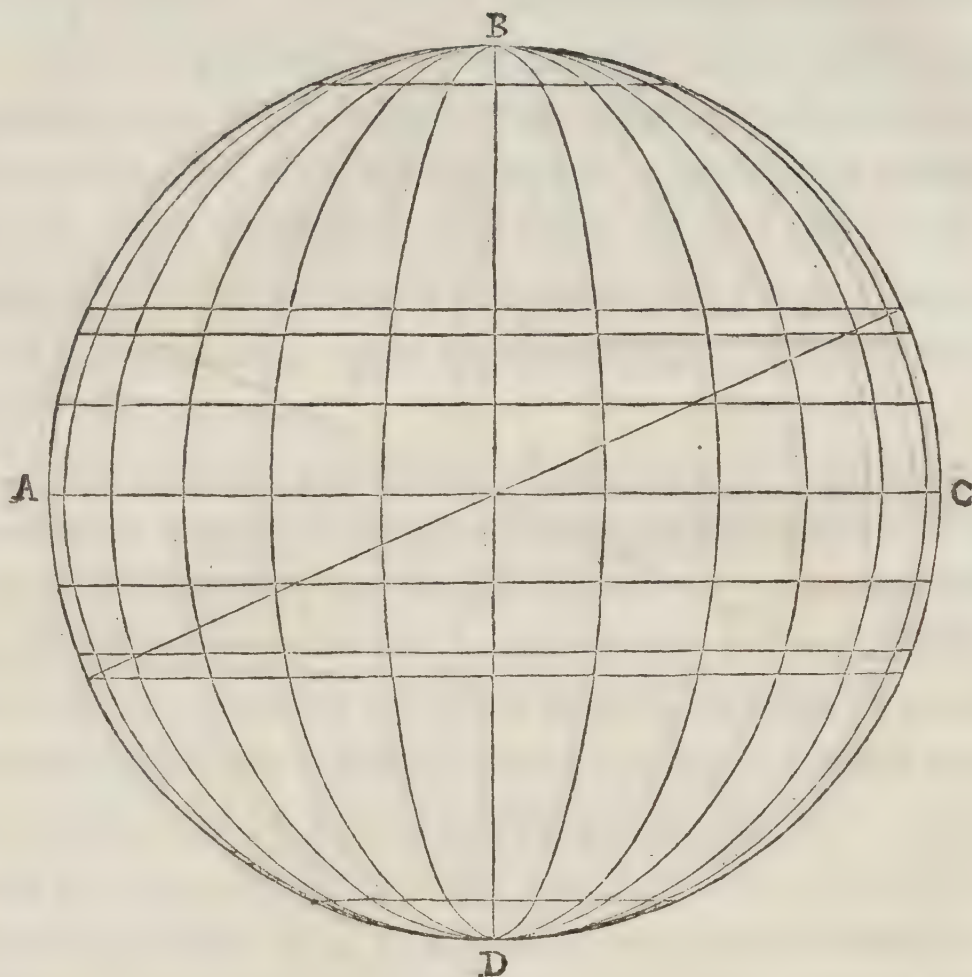
prætereundum est; cùm de his ipsemet Ioannes de Ro-  
ias sexto libro capite quinto copiosè sit locutus non est  
tamen omittendum, ipsum existimasse nos in describen-  
dis in planisphærio meridianis, à tropico duntaxat in  
tropicum, per tria puncta in tropicis, & æquinoctiali in-  
uenta, circulorum circumferentias describere posse. quod  
est manifestè falsum; cùm nulla in ellipsi pars existat,  
quæ sit circuli circumferentia.

### C O R O L L A R I U M.

Ex his igitur quæ dicta sunt; manifestum est, omnia  
quæ in hoc ostenduntur planisphærio, ex perpendiculari-  
bus, quæ à sphaeræ circulis ad planum solstitiorum coluri  
ducuntur, oriri. nō secus ac si totius sphaeræ circuli, & præ-  
cipuè meridiani, ac paralleli in dictum colurum perpen-  
diculariter caderent.

Ex demonstratis itaquè est considerandū, omnes hu-  
ius planisphærii lineas simili modo totā ostendere sphæ-  
ram, quemadmodum de lineis alterius planisphærii in  
primo libro declarati dictum fuit.

Habet itaq; astrolabium hoc duas præcipuas partes;  
parallelos nempe, ac meridianos; qui quidem, & pro  
variis operationibus varia quoquè nomina suscipere pos-  
sunt; diuersaq; in diuersis planis ostendere planisphæria.  
vt in acceptione circulorum alterius planisphærii dixi-  
mus.

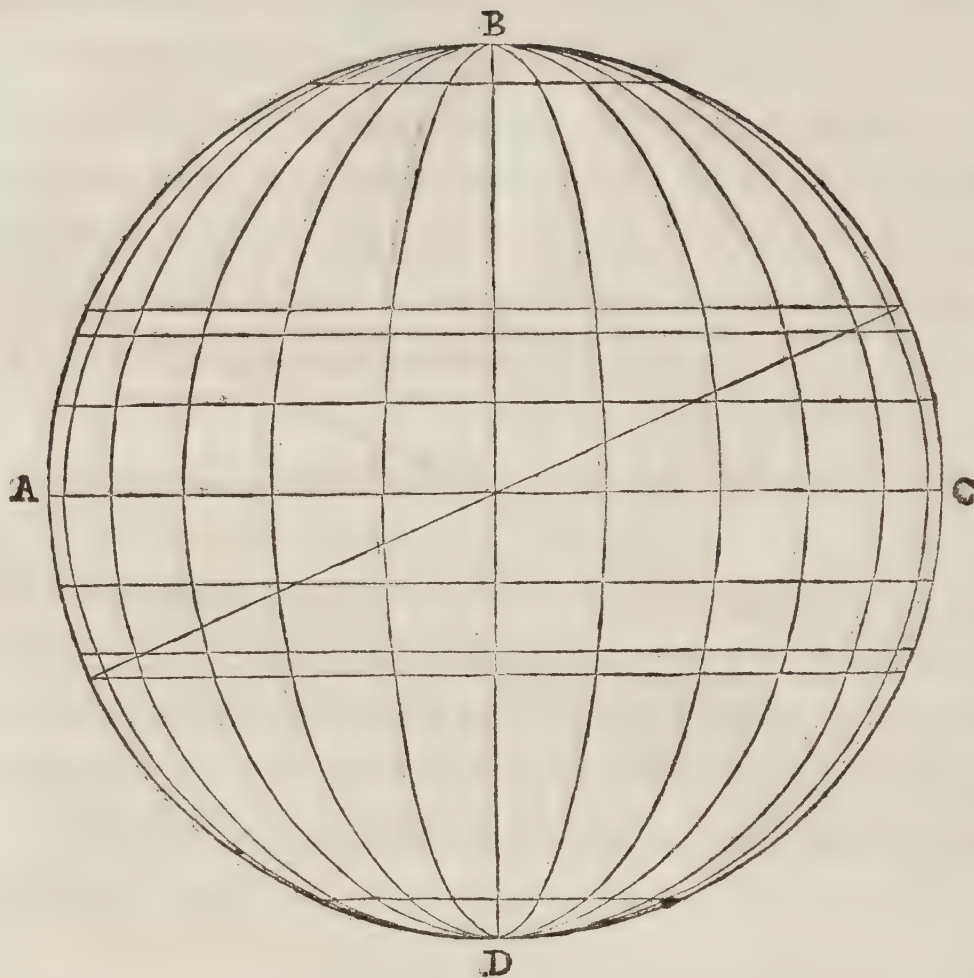


Primum itaque simili modo ellipses, circulusque  $AB$   $CD$  una cum linea  $BD$  horarii quoque circuli erunt. quorum unumquemque (cum per polos transeant) pro recto etiam horizonte accipere poterimus.

Præterea si sit  $ABCD$  planisphaerium, lineaque  $AC$  pro horizonte accipiatur, paralleli tot altitudinum circulos ostendent; meridiani verò circulos verticales: eritque  $B$  Zenit,  $D$  autem oppositum. quod quidem duobus modis intelligi potest; vel quòd planum  $AB$   $CD$ , planisphaerii scilicet, sit meridianus; & tunc linea

$BD$





BD verticalem circulum, centrumque orientem, occidentemque ostendet. vel quòd planum ABCD sit ipse circulus verticalis, atque tunc linea BD meridianum demonstrabit.

Deindè si AC eclipticà intelligatur; quot sunt paralleli, tot stellarum latitudinum circulos ostendent, ellipses autem, circulusque ABCD loco signorum circuli existent. & hoc quoque duobus potest intelligi modis; vel accipiendo planum ABCD pro solstitiorum coluro; tunc enim centrum Arietem, Libramque osten-

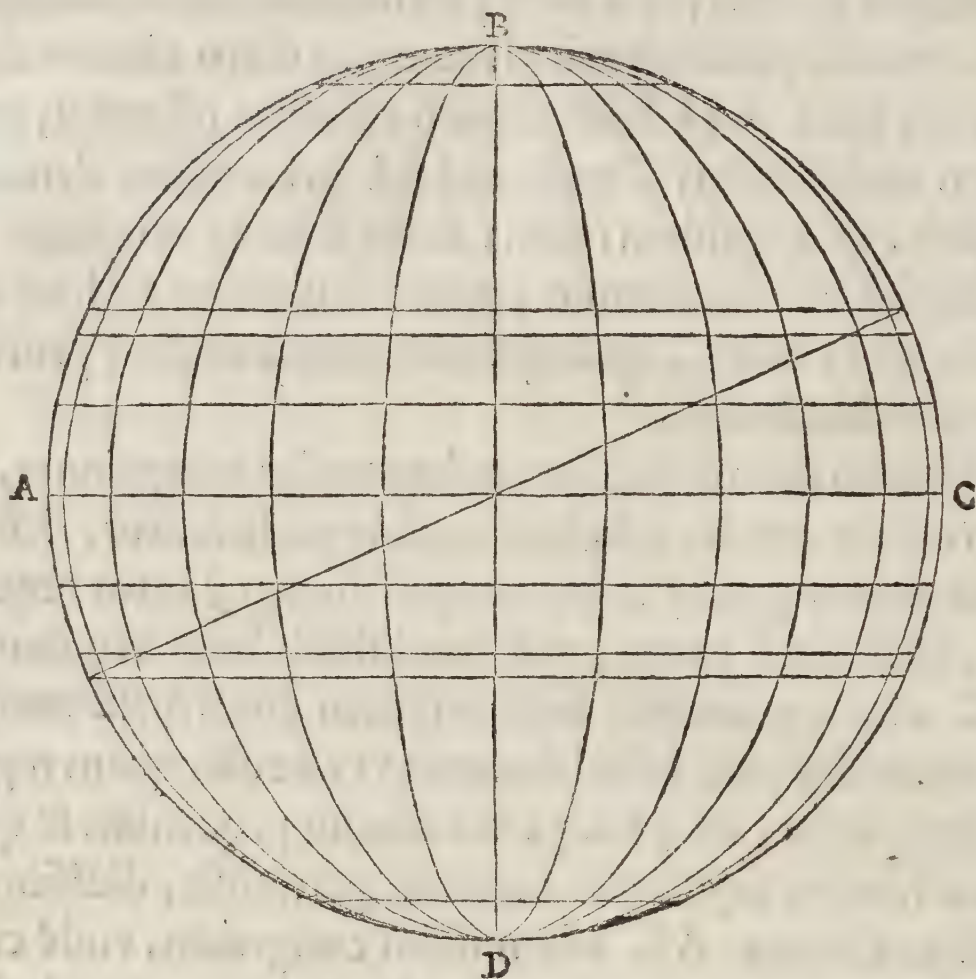
det;

det; lineaque BD circulum per Zodiaci polos, ac per principia Arietis, & Libræ pertranseuntem demonstrabit. quòd si planisphærii planum pro dicto circulo accipiat; linea BD solstitiorum colurum ostendet; centrum verò Cancrì, Capricornique principium demonstrabit. quæ quidem omnia suam ducunt originem ab ipsius sphæræ circulorum perpendicularibus ad hæc diuersa plana ductis. quæ quidem omnia eodem prorsus modo ostendentur.

Horum autem circulorum hæc variae acceptiones, vt plurimum regula, ipsiusque cursore perficiuntur. Diuiditur enim regula (vt ipsi quoque docent) in tot æquales, similesque partes, vt à meridianis linea æquatoris AC diuisa prouenit: duobus tamen constructâ numerorum ordinibus, veluti docent; vt circulus quem regula representat, in 360. partes diuisus proueniat. & quoniam semper regula per centrum pertransit, diuisiones regulæ, ac lineæ AC admodum congruent. vnde colligitur, si accipiat regula pro horizonte, erunt ipsius diuisiones horizontis gradus; ac vbi verticales circuli horizontem dispescunt. quæ quidem regula, si ponatur in BD, rectum ostendet horizontem; dummodo BD poli mundi intelligantur; lineaque AC pro æquinoctiali sumatur. & his stantibus, regulæ diuisiones, quæ inter centrum, ac quemlibet Solis parallelum existunt, Solis ortus amplitudinem in quolibet parallelo existentis in sphæra recta ostendent. quòd si regula ab arctico polo B distans, quanta sit dati loci latitudo, collocetur; tunc horizontem huius datae sphærae obliquæ demonstrabit. circulusque ABCD meridianum ostendet, &

vt in





ut in primo libro diximus, diuisiones regulæ cuiuslibet Solis ortus amplitudinem in hac obliqua sphaera demonstrabunt. & est notandum, quòd ubicunquè ponatur regula loco horizontis, semper erit regula horizontis, & meridiani communis sectio. ac propterea, cùm sit horizon ad meridianum erectus; omnes lineæ ab omnibus horizontis punctis ad meridianum perpendiculariter ductæ in hanc dictam communem cadent sectionem. vnde manifestum est, regulam optimè posse quemcunquè ostendere horizontem. huiusmodiquè planisphaerii

38. vnde-  
cimi.

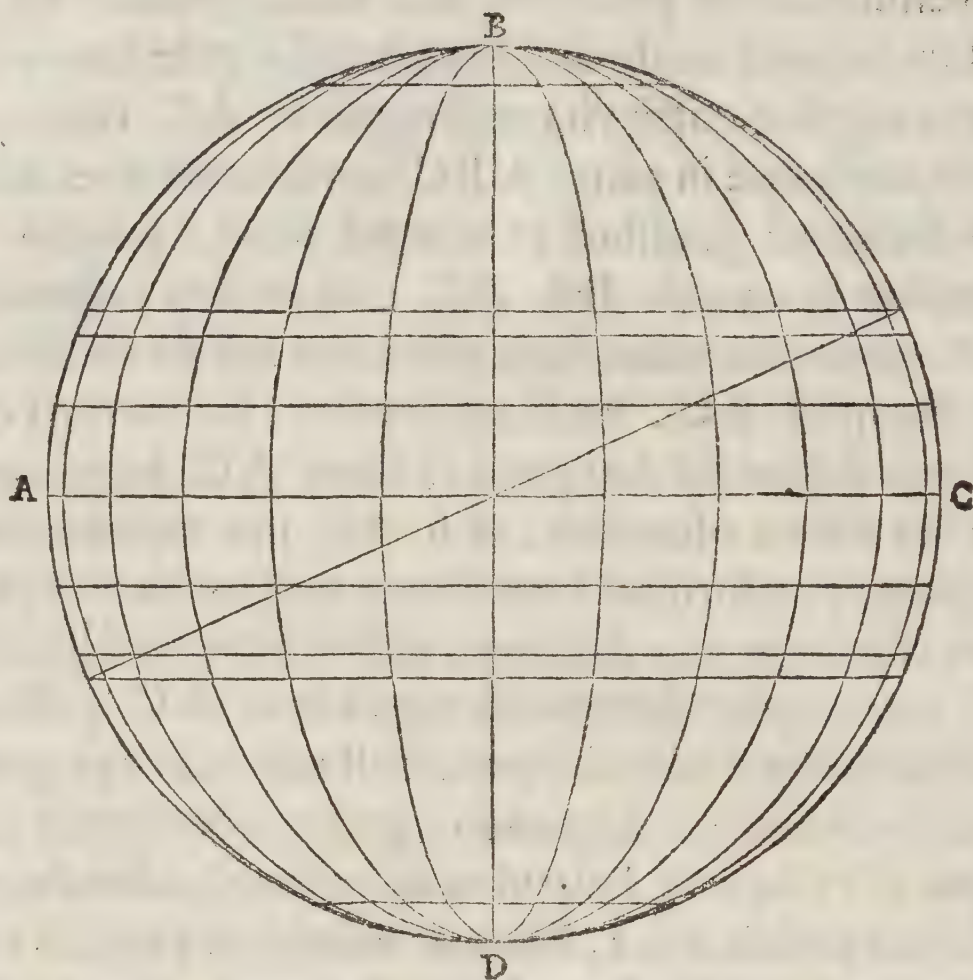
planum

planum meridianus erit, in quo omnes sphaerae circuli perpendiculariter proiectos esse intelligendum est.

Cursor eodē modo diuiditur; & ipsi regulæ semper ad rectos angulos existit; ita vt, si regula in  $AC$  collocata fuerit, cursorquē in parte  $ABC$  constitutus reperiatur, eius diuisiones gradibus ex vtraque parte à puncto  $B$  æqualiter in quartis  $BA$   $BC$  existentibus respondebunt. quemadmodum supra ostensum fuit de diuisionibus diametri  $AC$ . vndē consequitur, has cursoris diuisiones distantias dati puncti à linea  $AC$  in quocunque situ statim ostendere. vt si  $AC$  pro æquinociali accipiatur; cursorisquē latus datum in planisphærio punctum contingat; eius diuisiones ab hoc puncto ad lineam  $AC$  interceptæ (dummodò regula sit in  $AC$  posita) declinationem statim dati puncti ostendent. ac propterea cursoris diuisiones, quando regula pro horizonte accipitur (vt sæpè fit) circulos altitudinum ostendent. & idcirco parū refert, si in hoc astrolabio paralleli extra tropicos non sint lineati; cū ipsorum vicem cursoris diuisiones gerant. existente enim regula in  $AC$ , cursoris diuisiones, dū ipse cursor huc, & illuc super regula mouetur, lineas ipsi  $AC$  æquidistantes describent. verū, si in planisphærio per singulos gradus descripti fuerint paralleli, & meridiani; meo quidem iudicio non nisi sumoperè vtile id profectò erit.

Amplius si regula pro eclyptica sumatur; erunt eius diuisiones, vbi circuli signorum eclypticam diuidunt. diuisiones verò cursoris circulos latitudinum stellarum ostendent. quæ quidem regula vnà cū cursore alterius





sæpè planisphærii diaphani munere fungitur; vt in primo libro quoquè dictum fuit.

In inueniendis autem domorum diuisionibus, eadem prorsus ratione tàm in sphæra recta, quàm in obliqua, vt superiùs de altero dictum fuit planisphærio progredi poterit. ac facilè quidem, si linea quoquè *AC* in centum, & octoginta partes à meridianis diuisa fuisset, nec non regula in totidem. atquè tunc planisphærii planum meridianus erit; in quo sphæra perpendiculariter proiecta intelligenda est. linea verò *BD* horizon semper erit;

rectaq;

rectaquè AC in sphæra rectâ æquinotialis existet. in obliqua verò regula secundùm loci latitudinem posita. sed de cognitione iam satis.

Iam verò qua methodo meridianorum descriptio haberi commodè possit, oportunum manifestare visum est. nam Gemma Frisius eodem in loco, libro scilicet de astrolabo catholico capite primo, dùm huius instrumenti incommoda commemorat, inquit.

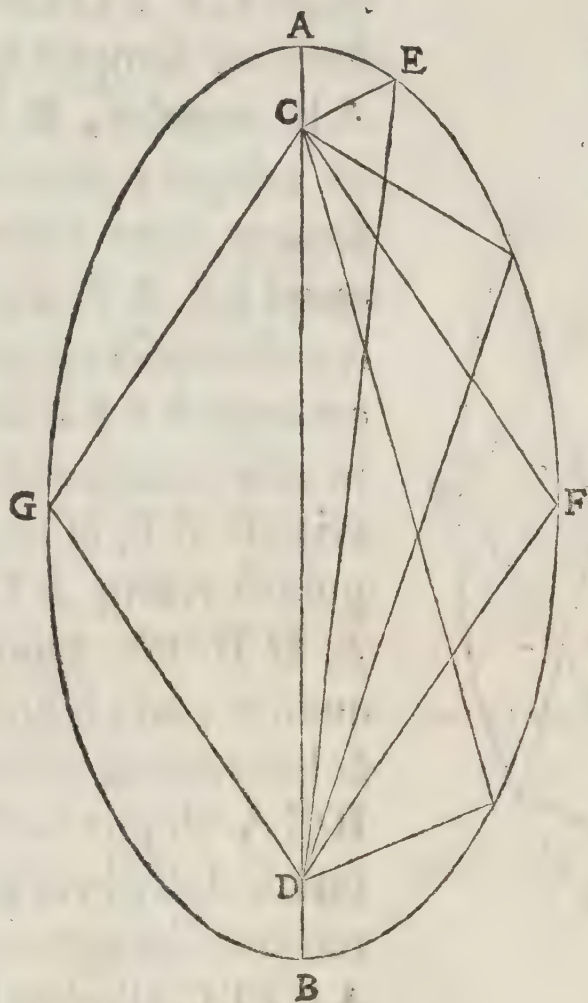
„ Ipsi meridiani incerta designatione per puncta inæ-  
 „ quali ductu describuntur: idquè cùm non sit cuiuslibet  
 „ artificis, fit, vt sæpè contingat hallucinari, cùm in de-  
 „ scriptione, tùm in vsu quoquè.

Videtur itaquè, cùm non sit cuiuslibet artificis, vt vix, maximaquè cum difficultate, & forsan minimè rectè describi possint. & quâquàm nos suprà ellipses hos esse demonstrauius: eadem tamen incommoda in ellipsi describenda contingere multis fortassè videbitur; cùm ellipsim quoquè non nisi per puncta vel diligenti manu lineare sit necesse. aut enim per puncta (vt suprà dictum est) inuenta; aut quemadmodum Eutocius in commentario in XXI. primi conicorum Apollonii docet; vel vt Federicus Commandinus in libro de horologiorum descriptione; siuè vt Albertus Durerus in sua geometria; vel aliis quibuscunquè modis. Quapropter non inutile erit, si ellipsis describere modum ostenderimus, non



sanè per puncta; verùm instrumento aliquo, quod ellipsis lineam describat. quod quidem multis modis assequi potest. quorum duos tantùm recensere operæpretium duximus. tùm, vt quæ aliorum sunt, ommitamus; tùm quia cætera instrumenta non nisi maxima difficultate, propter ipsorum instrumentorum varias, multiplicesquè tricas, suas producunt operationes.

Primus itaquè modus, quamuis auctorem habuerit, nemini tamen ( quod ipse scriuerim ) ascribitur. quippè qui ex quinquagesima secunda tertii libri Conicorum Apollonii apertè elicitur. ac mechanicis magnoperè vsui est. etenim artifices, præcipuè verò cæmentarii, domibus ædificandis ( vt quotidie cernimus ) dùm ligna ad camera construenda parant, quàm sæpissimè filo ellipsim hoc pacto describunt.

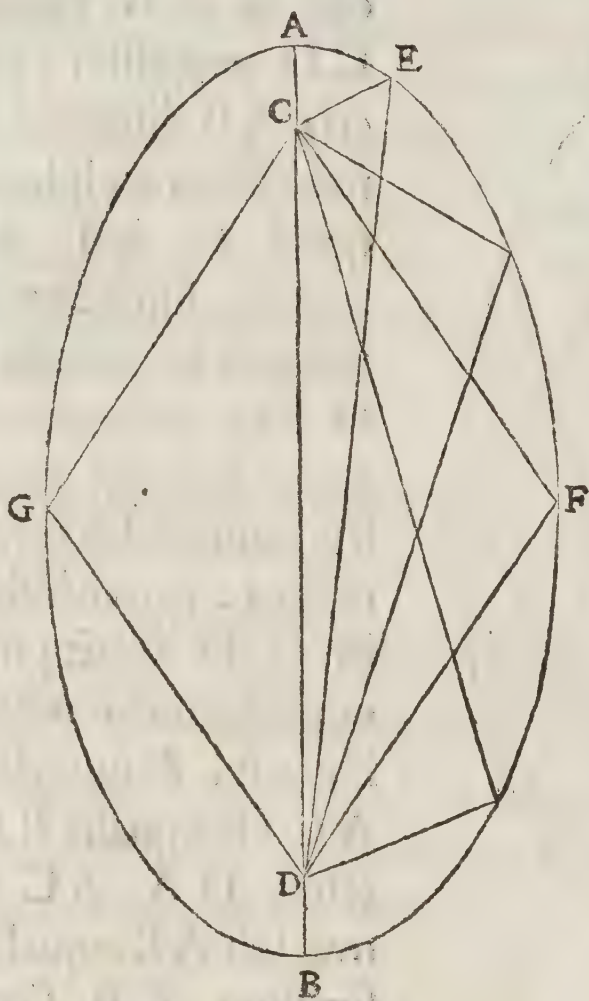


Sit linea  $AB$ . sint-  
què in  $AB$  puncta  
 $CD$  æqualiter à pun-  
ctis  $AB$  distantia. de  
indè filum accipiatur,  
quod sit ipsi  $AB$   
æquale. filiquè extre-  
mitates in punctis  $C$   
 $D$  fixæ collocentur.  
atquè hoc vel angu-  
stis clavis, vel, & forsan  
melius, foraminibus  
in  $CD$  factis; siuè  
quouis modo magis  
libuerit. & quoniam  
 $AC$  est æqualis  $BD$ ;  
erunt  $DA$   $AC$  si-  
mul ipsi  $AB$  æquales.  
similiter  $CB$  simul  
cum  $BD$  ipsi  $BA$

æqualis existet. accipiatur præterea stylus aliquis, siuè  
graphium; quod inter fila ponatur in  $A$ . ita nimirum,  
ut filum ex  $D$  perueniat in  $A$ ; deindè circa graphium  
ex  $A$  in  $C$  pertingat. deindè graphio inter fila semper  
existente, moueatur graphium versus  $E$ , postea in  $F$ ,  
tandemquè perueniat ad  $B$ ; filaquè ut  $CED$ ,  $CFD$ ,  
& reliqua, sint semper (dùm stylus mouetur) extensa.  
describet graphii vertex curuam lineam  $AEFB$ ; quæ  
quidem ex quinquagesima secunda tertii conicorum  
Apollonii ellipsis erit. fiunt enim lineæ  $CE$   $ED$  simul

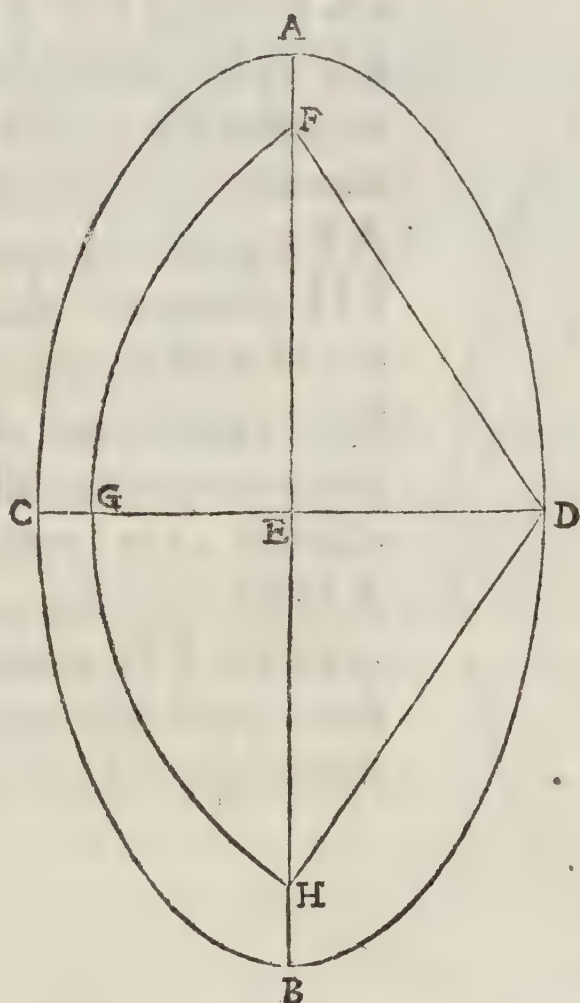
sumptæ





sumptæ axi AB æqua-  
les, & CF FD simul  
similiter sumptæ ipsi  
AB æquales, & ita  
in reliquis; cùm sit  
semper idem filum,  
quod ipsi AB æqua-  
le positum fuerat. pun-  
cta ergo A E F B sunt  
in ellipsi, cuius maior  
axis est AB; & rectā-  
golorū vterq; ACB  
ADB est æquale  
quartæ parti figuræ.  
& hac ratione reliquā  
BGA ellipsis medie-  
tatem describere po-  
terimus. integramq;  
AEFBG ellipsim ha-  
bebimus descriptā.

Quia verò in astrolabio ellipsis describendæ semper  
dati sunt axes; vt ex iis, quæ diximus, manifestè apparet:  
proindè puncta sanè C D inuenire facillimum erit  
hoc pacto.

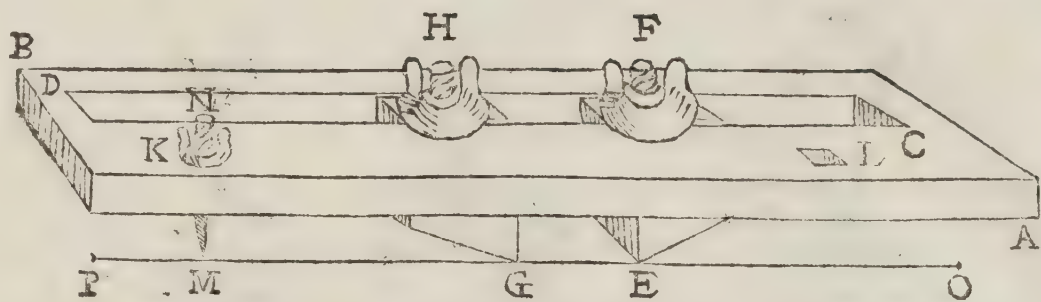


Sint .n. dati axes A B  
C D in puncto E se  
inuicem secantes. sitq;  
A B maior axis . fiat  
D G æqualis ipsi A E;  
erit D G maior D E:  
cùm A E maioris axis  
dimidia ipsa D E mi  
noris axis dimidia sem  
per maior existat. itaq;  
centro D, spatio qui  
dem D G, circulus de  
scribatur F G H, qui  
axem A B secabit, vt  
in punctis F H. Dico  
puncta F H esse pun  
cta quæ sita. Connetan  
tur F D D H. quo  
niam enim D F est  
æqualis D G, hoc est

A E; & D F D H inter se sunt æquales; nec non A E  
E B æquales; erunt F D D H simul sumptæ axi A B  
æquales. vndè primùm constat puncta F H inter A B  
existere, non autem extra, nequè in ipsis A B. continge  
ret enim trianguli latus, vel lateris partem reliquis duo  
bus æquare. quod est impossibile. quoniam autem duæ  
D E D F duabus D E D H sunt æquales, anguliq; ad  
E sunt æquales; sunt nempè recti; erit F E æqualis  
E H; sed A E E B inter se sunt æquales; ergo A F  
ipsi B H est æqualis. & ob id A H A F simul sumptæ

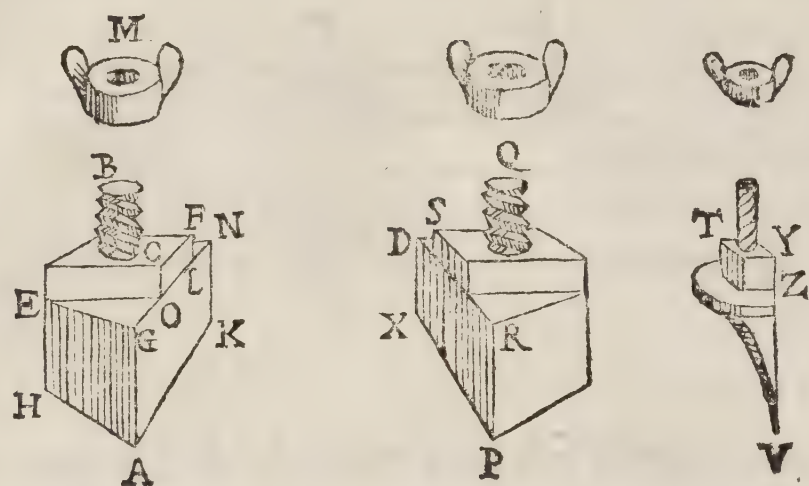






Exponatur regula solida rectangula  $AB$ ; quæ secundum suam longitudinem canalem habeat rectangulum  $CD$ , qui quidem ad alteram usque oppositam partem pertranseat; & hinc inde sibi ex æquo respondeat. constituenturque in canali duo cursores  $EF$ ,  $GH$ , qui huc, atque illuc secundum canalem liberè moveri possint; ac ubicunque voluerimus suis cochleis ex parte  $FH$  supra regulam constitutis consisti possint. sint præterea in  $kL$  foramina quadrata ad eandem utranque partem similiter permeantia, æqualiterque à canali distantia; quibus collocari possit stylus, ut  $MN$ ; qui ex parte  $N$  cochlea fisti quoque possit; ex parte verò  $M$  sit peracutus. qui quidem modò in  $k$ , modò in  $L$  collocari possit. verum antequàm ulterius progrediamur, seorsum breviter cursorum, stylique formam ostendere opportunum erit.





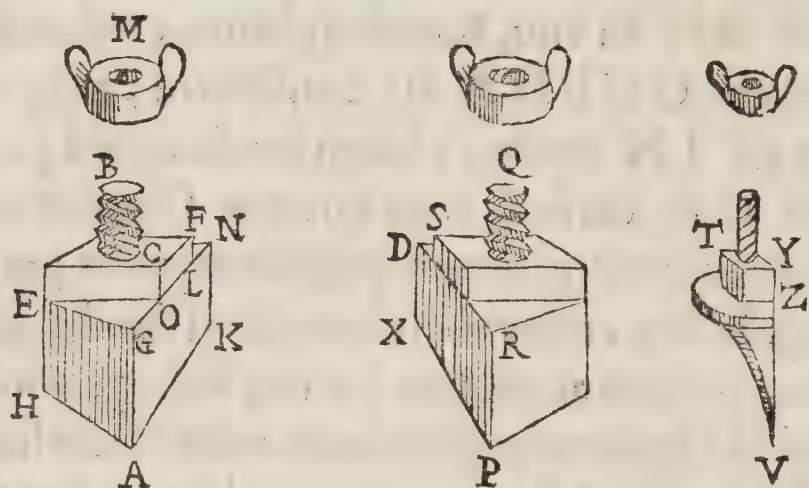
Sit cursor  $AB$ . sitquè  $CB$  pars in cylindri formam redacta, quæ supra regulam existere debet; in qua sit cochlea incisa. sit  $EF$  solidum rectangulum, quod intra canalem regulæ ingreditur; cuius quidem latitudo  $LO$  in latitudine canalis collocanda est. crassitudo autem  $FL$  sit paulò minor crassitudine ipsius canalis; ut cum cursor in canali positus fuerit, cylindrus  $M$  excavatus cum suis manubriis, qui in concauo helices debet habere insculptas cum helicibus  $CB$  congruentes, qui quidem vulgò mater, siuè scemina cochleæ nuncupatur, in  $CB$  positus cursorem ad regulam (ut fieri solet) perstringere possit; ita ut immobilis permaneat. Deindè ex vtraquè parte producat  $OL$  usquè ad  $GN$ , ita ut  $OG$  sit æqualis distantiae ei, quæ est inter regulæ canalem, ac foramina quadrata, ubi ponitur stylus. iungaturquè  $GE$ . & à puncto  $G$  ipsis  $LG$   $GE$  perpendicularis ducatur  $GA$ ; quæ ipsi  $LF$  æquidistans erit. deindè ipsi  $GA$  æquales, & æquidistantes ducantur  $EH$   $Nk$ . connectanturq;  $Ak$ ,  $AH$ ; erit utiquè planum per  $HAk$

27. primi.

ductum

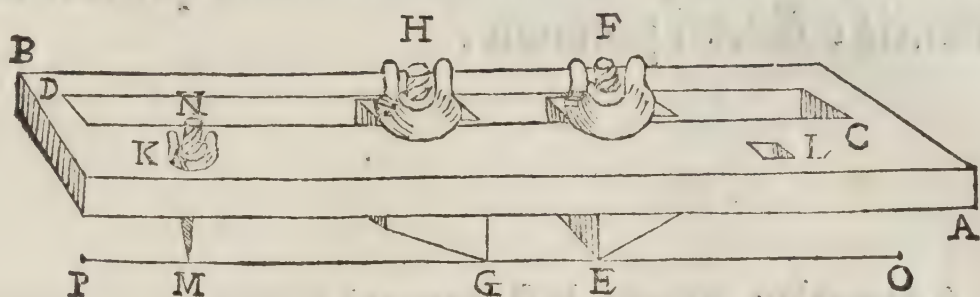
ductum plano per  $LGE$  ducto æquidistans. eruntque plana  $OF$   $AN$  in vno, & eodem plano. cursor in hac parte, hoc est  $OGEHA$  ita constructo, reliqua eius pars, quæ est  $LN$  versus, eodem modo aptari poterit. linea verò  $GA$  cursoris latus vocetur. Oportet autem duos fabricare cursores inter se prorsus æquales; qui hac lege in regula sunt collocandi; nempe vt similes eorum partes non quidem ad easdem partes, sed opposito potius modo sibi inuicem respondeant. veluti si cursor  $PQ$  partem  $PS$  versus  $AF$  vergentem habeat, & latus  $RP$  versus  $GA$ . ita scilicet vt  $PS$  cum  $AF$  congruere, cursorisq; latus  $PR$  cum latere  $AG$  ad vnguem conuenire possint. quod quidem fit hac de causa, vt cursoribus in canali existentibus, cursorum latera in qualibet distantia, quamuis minima, iuxta se se collocari possint. ac propterea quando in canali cursores ponuntur, debent superficies  $AF$   $PS$  se inuicem respicere; vt si opus fuerit, se se contingere possint. similiter vt in qualibet distantia cuiuslibet cursoris latus iuxta verticem styli collocari possit, factum est, vt planum  $AE$  plano  $AN$  erectum minimè existat, sed ad angulum  $EGN$  acutum. nam si esset erectum, id fieri non posset. vt infra consideranti conspicuum esse poterit. quòd autem angulus  $EGN$  sit acutus, manifestum est; cum linea nimirum  $EO$  sit ipsi  $GN$  perpendicularis. & animaduertendum est, quòd, cum sint cursores ex utraque parte,  $OG$  scilicet, &  $LN$ , eodem prorsus modo constructi; nihil distare uidetur, quò minùs lineam  $Nk$  pro latere cursoris accipere possimus; ita ut ex æquo  $DX$   $Nk$  dicantur cursorum latera. quod quidem verissimum est. atqui, nè contin-





gat error, quandò cursores erunt in canali regulæ collo-  
cati, ipsorum latera non sunt ad libitum accipienda; vt  
nimirum possimus, tùm A G P R, tùm k N D X  
pro cursorum lateribus sumere. tunc enim ea tantum  
cursorum latera intelligere oportet, quæ constituta erunt  
versus quadrata foramina pro styli situatione constructa.

Sit autem stylus T V. sitquè T Z solidum rectan-  
gulum, quod quadrata foramina regulæ ingredi debet.  
sitquè ipsius crassitudo Y Z ob eandem causam minor  
regulæ crassitudine. & sit Y V in directum. Voceturq;  
Y V styli latus; qui quidem stylus, quandò in altero fo-  
raminum ponitur, debet eius latus Y V versus canalem  
vergere.



His declaratis, ad regulam modò reuertamur, in qua id utiq; summoperè obseruandum est. quòd quandò cursores in canali existunt, vt diximus, E F G H; similiter quandò stylus est in k positus, vt M N; tunc opus est, vt latera cursorum, nec non styli latus sint semper in directum, hoc est, vt in vno, eodemquè plano existant: ductaque linea O P, puncta E G M sint prorsus in linea O P. quod quidem eueniet, si omnia eo, qui dictus est, modo constructa erunt. & quamuis styli latus in directum cum cursorum lateribus minimè existat, nihil refert; sat enim est, eius verticem M in vno, & eodem plano cum cursorum lateribus existere. dummodò styli latus non impediatur, quin latus cursoris G H in M peruenire possit. & ob id sciendum est etiam, canalem C D in longitudine foraminum K L terminos excedere oportere. vt si opus fuerit, possimus (vt modò dicebamus) cursorem G H adeò versus D collocare, vt eius latus in M peruenire possit. & vt hoc fieri possit, in cursoribus fabricandis, plana, quæ ex vtraquè parte iuxta cursoris latus existunt, sub angulo acuto (vt diximus) constructa fuere. & ob id quoquè styli latus ad canalem est collocandus. & hoc modò abiquè impedi-

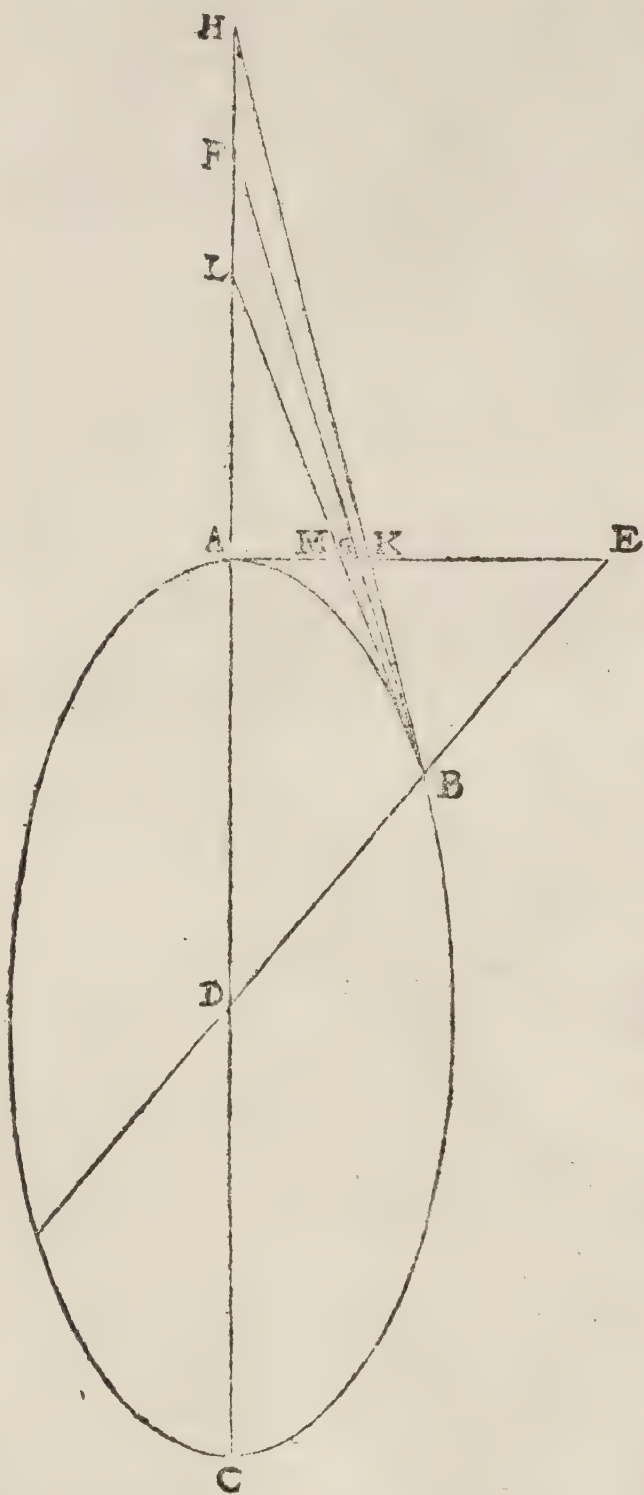
mento



mento styli vertex, cursorumquè latera in qualibet data distantia collocari poterunt.

Antequàm autem instrumenti huius operationem ostendamus; primùm ea, quæ ad ipsius demonstrationem pertinent, ostendere oportunum videtur. vt, cùm eius operationem afferemus, statim operatio ipsa per se manifestissima reddatur.

Si duæ ellipsis diametri sectionem fecerint, & ab intersectionum punctis lineæ extra sectionem cum diametris conueniant, quæ quidem se inuicem secant; triangulaquè ad verticem facta interse sint æqualia; harumquè linearum vna sectionem contingat, & altera quoquè sectionem continget.



Sit ellipsis ABC;  
cuius centrum D:  
ipsius verò diame-  
tri CAF DBE  
sectionem in pun-  
ctis A B secant.  
lineæquæ AE BF  
à punctis AB cū  
DAF DBE con-  
ueniant, quæ in  
puncto G se inui-  
cem secant. sitquæ  
triangulum BGE  
triangulo AGF  
æquale; lineaquæ  
AE sectionē con-  
tingat. Dico lineā  
FB sectionem quo-  
quæ contingere.  
Primum quidem  
necesse est, lineam  
AE sectionē con-  
tingere in puncto  
A. siquidem linea  
cum sectione con-  
uenit in puncto A,

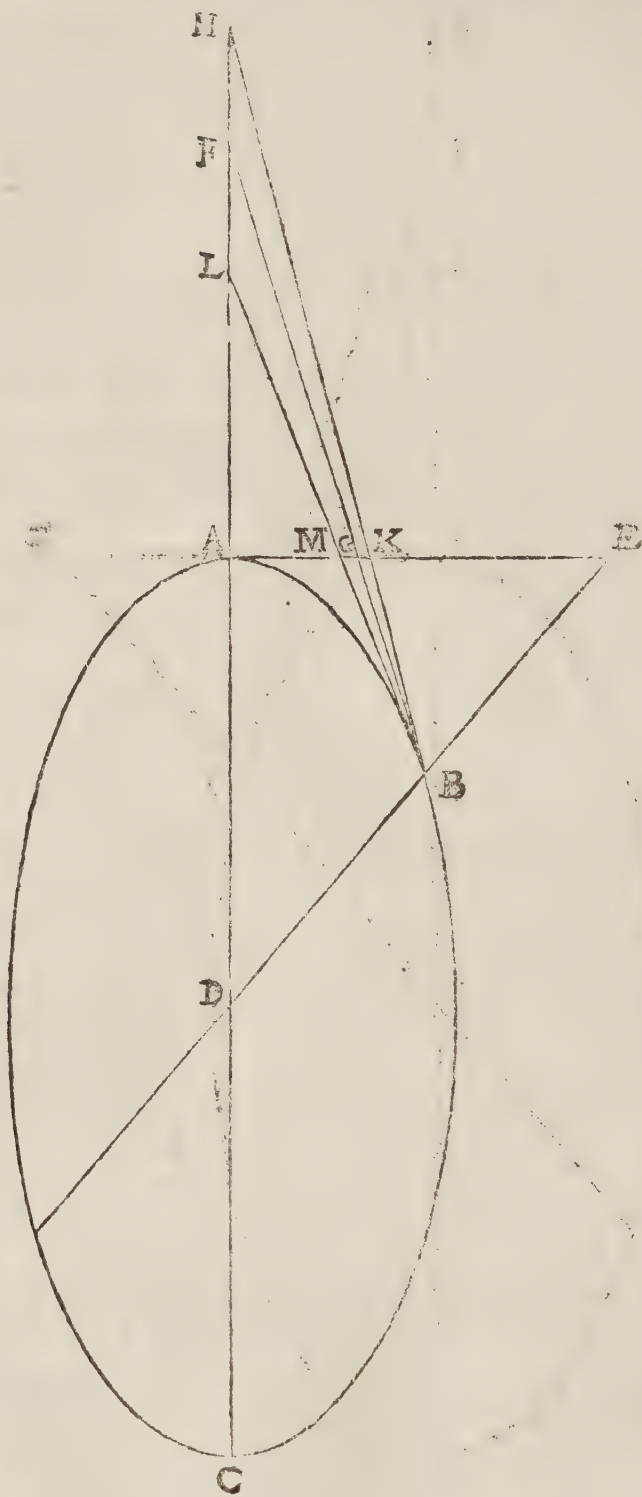
quod in ipsa existit sectione. ob eandemquæ causam si  
FB sectionem contingere debet, necesse est, vt ipsam in  
B contingat. Non contingat aut em BF (si fieri po-  
test) sectionem; sed alia quæpiam in puncto B con-

tingat;



tingat; quæ quidem cum AF, vel intra puncta AF conueniet, vel extra. concurrat primum extra. sitq; BH; quæ lineam **AE** secabit inter GE, vt in k. itaq; quoniam AE BH sectionem contingunt, & ad contactus ductæ sunt diametri cū ipsis cōcurentes DAH DBE; erit triangulum AHk triangulo kEB. æquale. sed cūm triangulum kBE minus sit triangulo GBE, erit AHk minus GBE. ergo AHk minus est AFG. quod fieri nullo modo potest.

I. tertii  
conicorū  
Apollonii

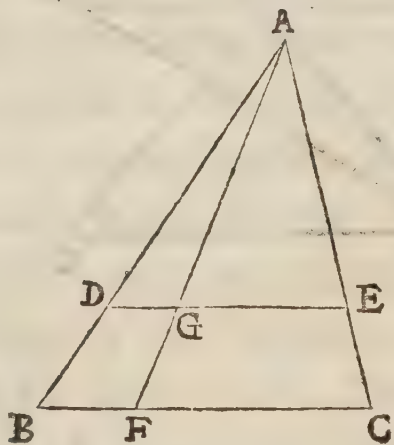


Cæterum sit BL inter puncta LA sectionem contingens in B, quæ lineam **AE** secabit inter GA, vt in M. similiter ostendetur triangulum ALM

æquale

æquale esse triāgulo MBE. & ALM minùs est AFG: erit igitur triangulū MEB, quod est æquale ipsi ALM, minùs GBE. quod est omninò inconueniens. sequitur ergo lineam BF necessariò sectionem in puncto B contingere: quod demonstrare oportebat.

Si intra triangulum vni lateri æquidistans ducatur, ab opposito autem angulo intra triangulum quoquè recta ducatur linea, æquidistantes lineas in eadem proportione dispescet.



Sit triangulum ABC, ipsiquè BC intra triangulum ducatur vtcunque æquidistans DE. à punctoque A intra triangulum similiter quòcunq; ducatur AF; quæ lineã BC secet in F; lineam verò DE in G. Dico ita esse CF ad FB, vt EG ad GD. Quoniam enim GE FC sunt æquidistantes, erit triangulum AFC triangulo AGE æquiangulum. vt igitur AF ad FC, sic AG ad GE. & permutando vt FA ad AG, ita CF ad EG. ob eandemquè causam ita est FA ad AG, vt FB ad GD. quare vt CF ad EG, ita est FB ad GD. & rursus permutando vt CF ad FB, ita EG ad GD. quod demonstrare oportebat.

4. sexti.  
16. quinti

11. quinti  
16. quinti





verò à puncto, vbi linea maiorem axem fecat, quantitate dimidij axis minoris sit distans; erit punctum hoc in ellipsi.

Sint  $AB$   $CD$  ellipsis axes dati, qui bifariam, ad rectosquè angulos se inuicem dispescant in  $E$ ; erit punctum  $E$  ellipsis centrum. Deindè vtcunquè ducatur linea  $FG$  secans  $AE$  in  $H$ . ita tamen vt alterum huiuslineæ extremum vtcunquè sit in linea  $CD$ , vel protracta, vel non, vt in  $F$ . totaquè  $FG$  sit ipsi  $AE$  æqualis, pars verò  $HG$  æqualis ipsi  $EC$  existat. Dico punctum  $G$  in ellipsi existere. Ducantur à punctis  $AG$  ad  $AE$  perpendiculares  $AL$   $Gk$ ; quæ æquidistantes erunt. producatuquè  $FG$ , quæ lineam  $AL$  secet in  $L$ . & coniungatur  $EG$ , quæ etiam producatu, donec lineam  $AL$  secet in  $M$ . protrahatur deindè  $EA$ ; fiatquè  $AN$  æqualis  $GL$ . iungaturquè  $NM$ , quæ protrahatur, lineamquè  $kG$  productam secet in  $O$ . tandem connectatur  $NG$ , quæ lineam  $AM$  secet in  $P$ . Quoniam itaquè  $AML$   $EP$  sunt ipsi  $AE$  perpendiculares; erunt interfese parallelæ: & angulus  $GFE$  angulo  $GLM$  erit æqualis. similiter  $GEF$  ipsi  $GML$  æqualis. est autem &  $FGE$  angulo  $LGM$  æqualis; triangulum ergo  $FGE$  triangulo  $LGM$  est æquiangulum. vt igitur  $FG$  ad  $GE$ , ita est  $LG$  ad  $GM$ . & permutando vt  $FG$  ad  $GL$ , ita  $EG$  ad  $GM$ . cùm autem  $FG$  sit æqualis  $AE$ , &  $GL$  ipsi  $AN$ ; erit  $EA$  ad  $AN$ , vt  $EG$  ad  $GM$ . iuncta igitur  $AG$  est ipsi  $NMO$  æquidistans.

ex 28. primi.

ex 27. primi.

29. primi.  
15. primi.

4. sexti.  
16. quinti

2. sexti.





ad  $PG$ , vt  $MP$  ad  $PA$ . Duo itaque sunt triangu-  
 $ANP$   $PMG$ , quorum vnus angulus  $APN$  vni an-  
 gulo  $GPM$  est æqualis; latera verò, quæ sunt circa  
 hos æquales angulos sibi inuicem ex opposita parte re-  
 spondent; cùm ita nimirùm sit  $NP$  ad  $PG$ , vt  $MP$   
 ad  $PA$ : erit triangulum  $ANP$  triangulo  $PGM$   
 æquale. igitur circa axes  $ABCD$  ellipsis intelligen-  
 tur descripta; primùm quidem linea  $APM$ , cùm sit  
 ad  $AE$  perpendicularis, ipsiquè  $DC$  æquidistans,  
 ellipsim in puncto  $A$  continget. cùm autem ad tan-  
 gentem  $AM$  perueniat à centro linea  $EGM$ ; ducta  
 què est  $GN$ , quæ  $BA$  productam in  $N$  secat; trian-  
 gulumq;  $ANP$  æquale quidem est triangulo  $PGM$ ;  
 linea  $NG$  ellipsim quoquè in puncto  $G$  continget.  
 ergo punctum  $G$  in ellipsi existit. quod demonstrare  
 oportebat.

15. primi.

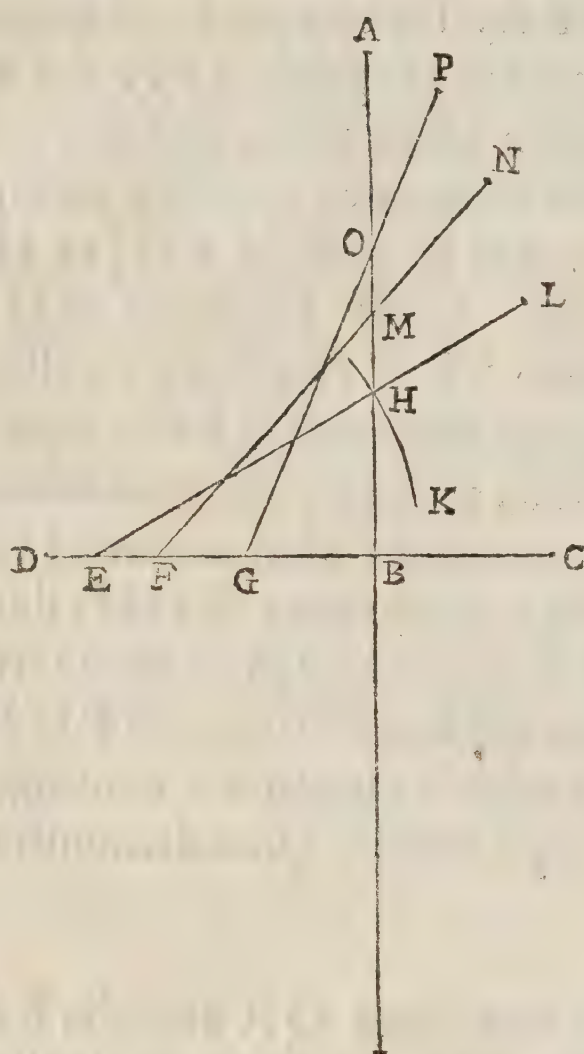
15. sexti.

ex 32. pri-  
mi conico-  
rum Apol-  
lonii.

Simili modò si alia sit recta linea  $QR$  æqualis  $EA$ ,  
 sitquè pars  $SR$  æqualis  $EC$ , punctum  $R$  in ellipsi  
 esse demonstrabitur. & ita in reliquis.

Hinc per puncta datis axibus ellipsim  
 describere possumus.



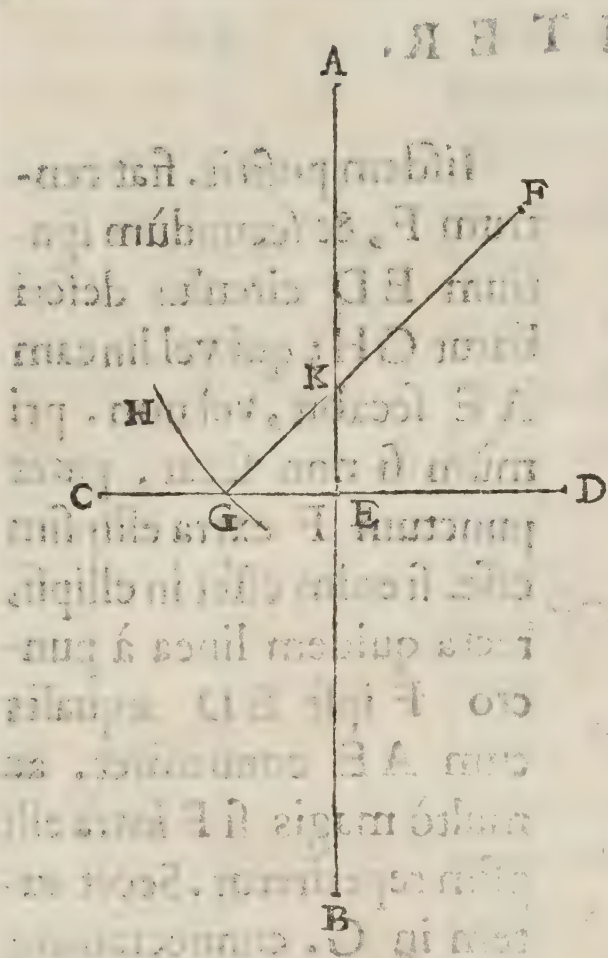


Sit  $AB$  axis maioris dimidia;  $BC$  verò dimidia minoris; quae cum sint axes, sibi inuicem perpendiculares esse oportet. producat  $CB$  usque ad  $D$ . fiatque  $CD$  aequalis  $AB$ . deinde inter  $BD$  ut cunq; quoduis sumatur punctum  $E$ . & centro  $E$ , intervallo quidem ipsi  $BD$  aequalis circulus describatur  $Hk$ ; qui lineam  $AB$  secet in  $H$ . iunctaque  $EH$  producat ad  $L$ . & fiat  $HL$  aequalis  $BC$ . Quoniam enim  $EL$  est aequalis  $CD$ , hoc est  $AB$ ; &  $HL$  est aequalis  $BC$ ; erit punctum  $L$  in ellipsi. sumantur itaque inter  $BD$  aliquaëvis puncta  $FG$ ; à quibus similiter lineæ ducantur  $FMN$ ,  $GOP$ ; ita tamen, ut  $FM$ ,  $GO$  sint ipsi  $BD$  æquales; &  $MN$ ,  $OP$  ipsi  $BC$  æquales: manifestum est puncta  $APNLC$  in ellipsi existere. quartamq; ellipsis partem esse. si igitur in reliquis quartis eadem fiant; integram conficiemus ellipsim. quod facere oportebat.





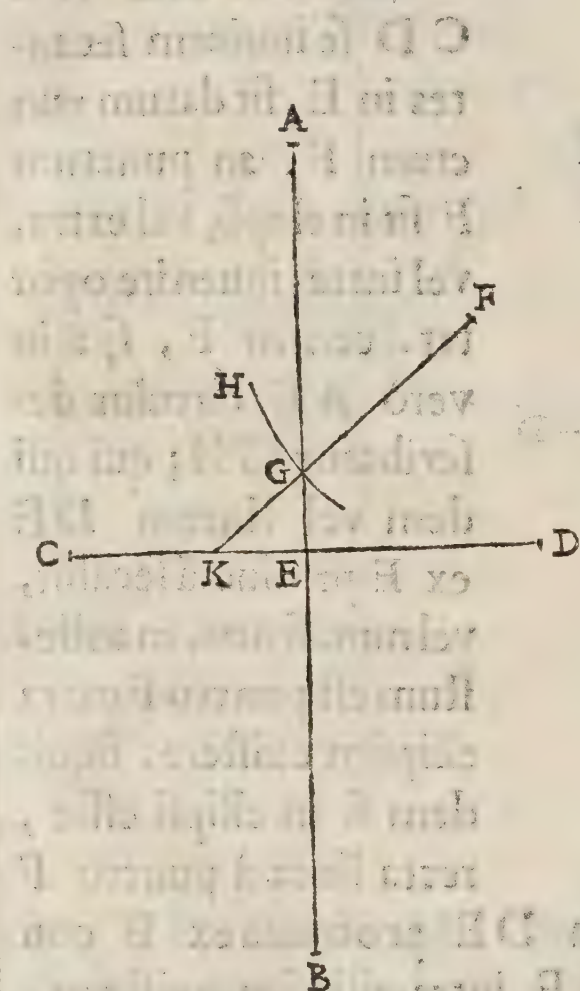




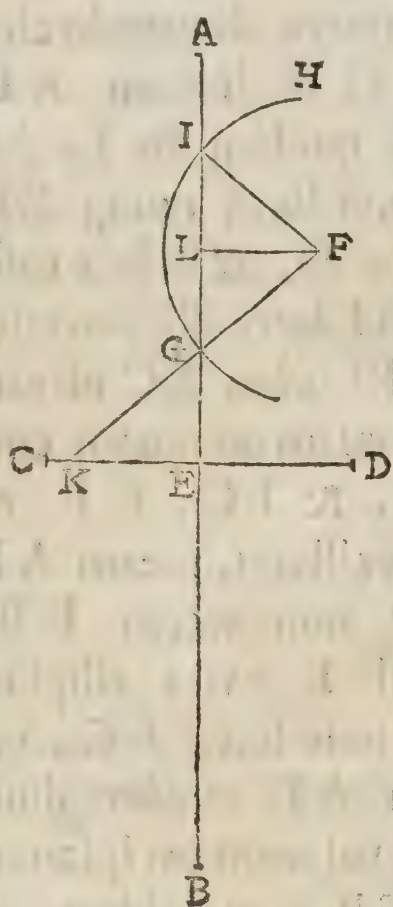
**M E T H O D U S** Sint dati axes  $A B$   $C D$  se inuicem secantes in  $E$ , sit datum punctum  $F$ . an punctum  $F$  sit in ellipsi, vel extra, vel intra, inuenire oportet. centro  $F$ , spatio verò  $A E$  circulus describatur  $G H$ ; qui quidem vel lineam  $D E$  ex  $E$  productā secabit, vel non. si non, manifestum est punctū  $F$  extra ellipsim existere. siquidem si in ellipsi esset, recta linea à puncto  $F$  ipsi  $A E$  æqualis cum linea  $D E$  protracta ex  $E$  conueniret, ac multò magis, si  $F$  intra ellipsim existeret. secet autem circulus  $G H$  lineam  $E C$  in  $G$ ; & iungatur  $F G$ , quæ lineam  $A E$  secet in  $k$ . si itaq;  $k F$  est æqualis  $E D$ , patet punctum  $F$  esse in ellipsi. si verò  $k F$  maior est  $E D$ ; tunc punctum  $F$  extra ellipsim reperitur. quòd si minor est  $k F$  ipsa  $E D$ , punctum  $F$  intra ellipsim existet. vt ex dictis manifestum est. quod facere oportebat.



## A L I T E R.



Iisdem positis. fiat centrum  $F$ , & secundum spatium  $ED$  circulus describatur  $GH$ ; qui vel lineam  $AE$  secabit, vel non. primum si non secat, patet punctum  $F$  extra ellipsim esse. si enim esset in ellipsi, recta quidem linea à puncto  $F$  ipsi  $ED$  æqualis cum  $AE$  conueniret. ac multò magis si  $F$  intra ellipsim reperiretur. Secet autem in  $G$ . connectaturq;  $FG$ , quæ producat, donec lineam  $DE$  ex  $E$  productam secet in  $k$ . si igitur eueniet, lineam  $FK$  ipsi  $AE$  æqualem esse; erit punctum  $F$  in ellipsi. si verò  $Fk$  minor erit  $AE$ , erit  $F$  intra ellipsim. si maior, extra. quod facere oportebat.

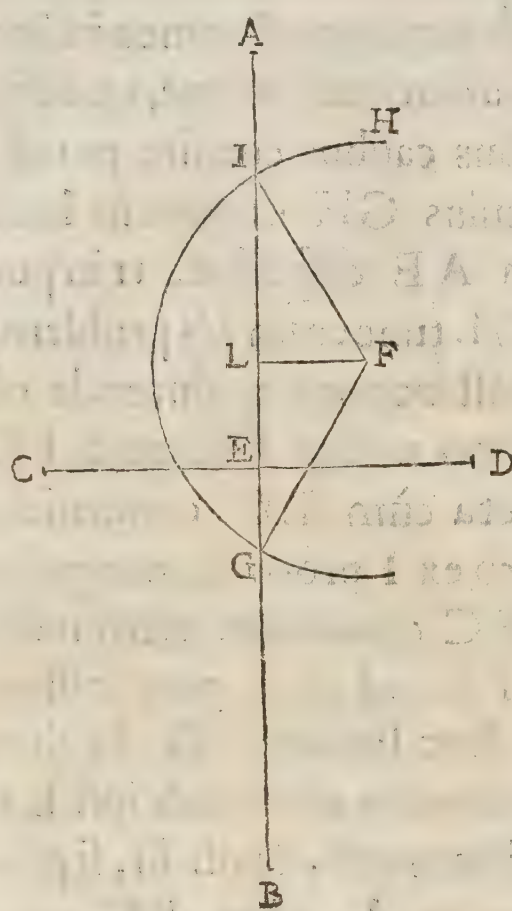


Obseruandum est tamen in hac  
 secunda demonstratione, quòd in  
 aliquibus casibus euenire potest,  
 vt circulus GH duobus in locis  
 lineam AE dispescat. vt in pun-  
 ctis GI. tunc enim ob problema-  
 tis constructionem ducenda est  
 FG, non autem FI. quia FG  
 producta cum EC conueniet.  
 FI verò ex I protracta nunquàm  
 cum EC concurret. nam si du-  
 catur FL ad IG perpendicu-  
 laris; hæc lineam IG in duas  
 partes æquales diuidet: & ipsi EC  
 æquidistans erit. & ob id, si pro-  
 ducatur ex L, cum EC nun-  
 quàm concurret. ergo multò  
 minùs FI.

3. tertii.

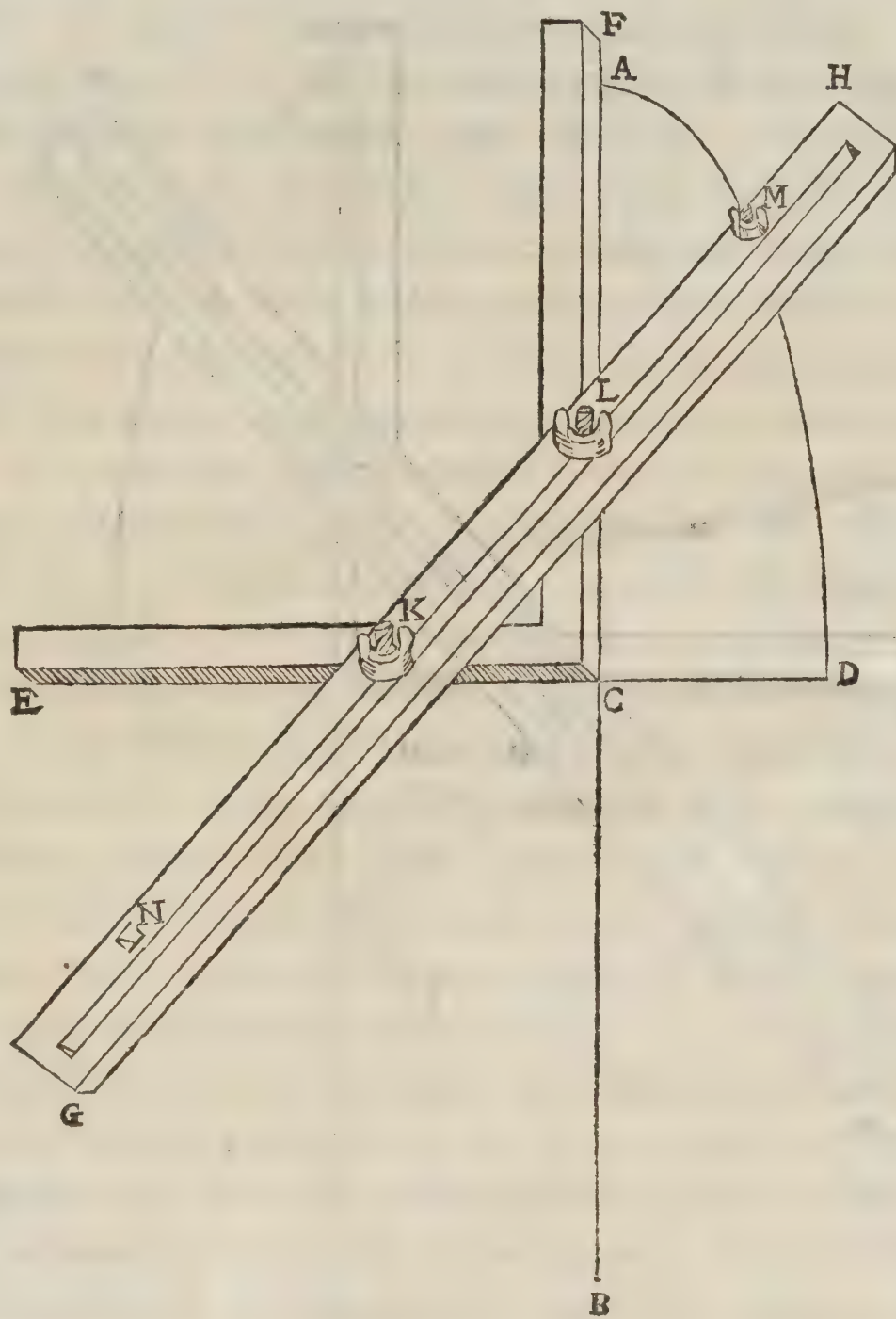
28. primi.





Præterea aliquando circulus  $GH$  lineam  $AE$  secabit quidem in  $I$ , ita tamen, ut lineam quoque  $EB$  secet in  $G$ . & in hoc casu punctum  $F$  intra ellipsim erit. nam  $FI$  cum  $EC$  ob eandem causam nunquam concurret. &  $FG$ , si  $F$  in ellipsi existeret, lineam  $AE$  secaret. non autem  $EB$ . quod si  $F$  extra ellipsim esset, tunc linea  $FG$ , vel lineam  $AE$  tantum divideret; vel neutram ipsarum  $EA$   $EB$ . quæ quidem omnia ex dictis sunt conspiciua.

His demonstratis, quomodo datis axibus ellipsis ellipsim lineare possimus, facile erit cognoscere; quod quidem, & regula cum suis cursoribus, veluti supra expositum est, atque norma, hoc modo assequemur.



Sit maior axis  $AB$ ; minor verò ipsius  $CD$  dupla;  
 qui sibi inuicem sint perpendiculares. erit utique pun-  
 ctum  $C$  centrum. producat  $DC$  vsquè ad  $E$ . erit

quoque





stylumquè M. sitquè latus cursoris  $k$  distans à vertice styli  $M$  quantitate dimidii axis maioris; hoc est  $AC$ : latus verò cursoris  $L$  ab eodem vertice distans quantitate dimidii axis minoris, hoc est  $CD$ . ponatur igitur latus cursoris  $k$  in  $C$ , vertex verò styli  $M$  in  $A$ , quæ quidem ex constructione ad vnguem congruent. deindè latus cursoris  $k$  semper super latus normæ  $CE$  moueatur; cursoris verò  $L$  latus super latus normæ  $CF$  semper quoquè moueatur; donec latus cursoris  $L$  in  $C$  perueniat, quia tunc styli vertex peruenerit in  $D$ . & hoc motu manifestum est verticem styli  $M$  ellipsim describere. est enim semper ex demonstratis styli vertex in ellipsi; cùm à latere cursoris  $k$ , quod semper est in linea  $CE$ , semper sit distans quantitate  $CA$ . itidem què idem styli vertex à latere cursoris  $L$ , quod quidem in linea  $CA$  semper existit, quantitate  $CD$  semper sit distans. eritquè  $AD$  quarta pars ellipsis. & hoc prorsus modo reliquæ describentur quartæ. aduertendum tamen, quòd quarta ellipsis pars, quæ ipsi  $AD$  opponitur; posita tantùm norma in  $BCD$ , cursoribus, styloq; ita existentibus, describetur. in reliquis verò duabus quartis describendis, stylus in  $N$  collocabitur; cursoresquè à styli vertice secundùm distantias  $AC$   $CD$  constituentur; norma verò in rectis angulis  $ACD$   $BCE$  collocabitur: & hoc modo totam describemus ellipsim.

Veruntamen est quoq; aduertendū, normæ crassitudinem altitudine laterum cursorum minorem esse debere; nè, dùm regula supra normam mouetur, ipsa regula, normaquè inuicem confricentur. & (ni fallor) modus hic



ellipsis describendæ tutissimus, & ad planisphærium lineandum utilisissimus erit.


Velle autem docere, ex qua materia regula cum cursoribus, styloquæ sit conficienda, supernacaneum mihi videtur. nam unicuique apertum esse potest, quod ex solidiori materia, veluti ferro, ære, vel saltem ligno duro, magis idonea ad proprias operationes exequendas conficientur huiusmodi instrumenta. ut etiam in calce primi libri diximus. meo tamen iudicio si cursores ex ferro, vel ex ære fuerint constituti, optimum erit; ut eorum latera (quemadmodum oportet) eodem semper modo persistant. veluti si stylus quoquæ ex ferro, vel chalybe temperato constructus fuerit; ut eius vertex super quolibet planisphærio ex quacunq; materia constructo ellipses commodè, & absquæ sui læsione describere possit, quod etiam commodiùs fiet, si styli latus cursorum latera aliquantulum, modicè tamen in longitudine excedet; ut dùm ellipsis describitur, quandò libuerit, stylum supra planisphærium præmere possimus.

His planisphæriis ita cognitis, non erit difficile ipsorum quoquæ operationum demonstrationes, vnde scilicet proveniant, cognoscere. de quibus in præsentia non est verba faciendum; cùm ab aliis copiosè satis explicatum hoc fuerit. quamvis ex horum planisphæriorum cognitione modico fermè labore operationes omnes unusquisquæ inuenire poterit.

SECUNDI LIBRI FINIS.

## Erratorum quorundam restitutio.

Pagina 7, versu 6 BFDG § 14, 1 Rursus si § 57, 20 planis-  
pharium § 58, 7 sphaera; ibidem, 13 exponantur § 64, 9 ipsis  
§ 67, 11 quam § 89, 4 contorum § 109, 10, & 12 cum § 112,  
8 AE; ibidem, 29 lineam AE § 121, 17 aequalis cum § 128,  
21 operationum.



## R E G I S T R V M.

✠ A B C D E F G H I K L M N O P Q R.

Duerni.

P I S A V R I.

Apud Hieronymum Concordiam.

---

M. D. LXXIX.



THE UNIVERSITY OF CHICAGO

THE UNIVERSITY OF CHICAGO  
LIBRARY  
540 EAST 57TH STREET  
CHICAGO, ILL. 60637  
U.S.A.

LIBRARY

UNIVERSITY OF CHICAGO

LIBRARY

LIBRARY

UNIVERSITY OF CHICAGO

LIBRARY











~~12640 B-143~~

4251

*Amor*



